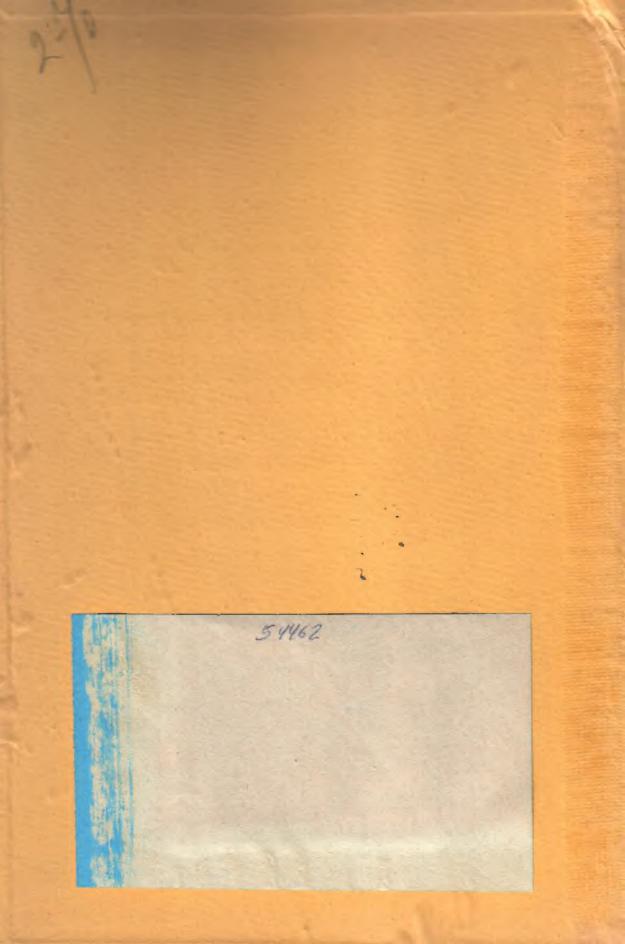
КУРСЪ ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ МЕХАНИКИ.

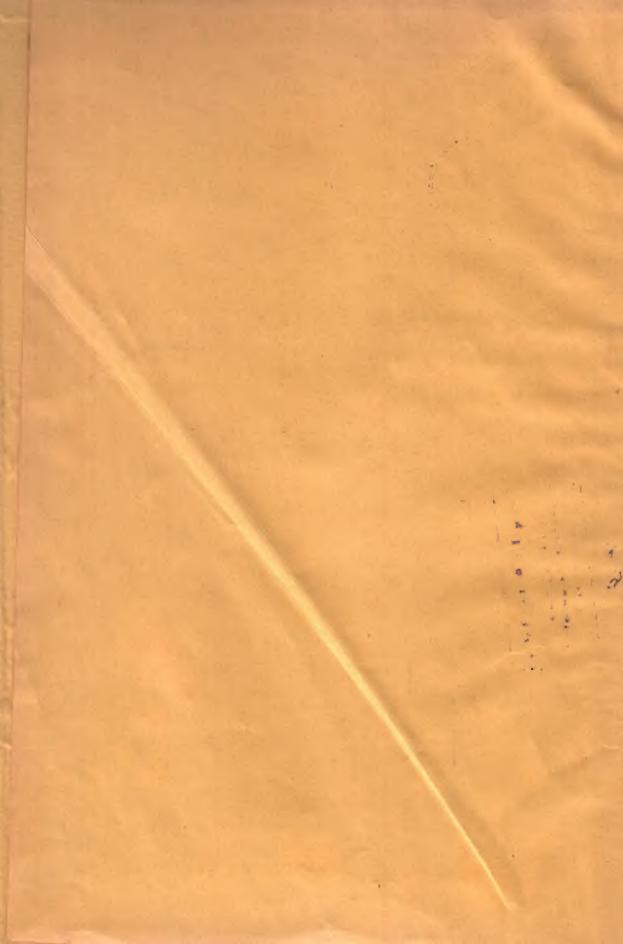
Pacts Il-an.

THE RELL OF

ACOM CONTROLOGOUS REVIEWS OF THE STATE AND AND ASSESSMENT THE STATE OF THE STATE OF







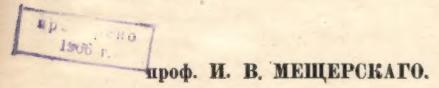
531 M-56

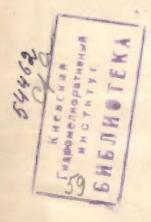
Изданіе Кассы Взаниопомощи Студентовъ Петроградскаго Политехническаго Института

Императора Летра Великаго.



ТЕОРЕТИЧЕСКОЙ МЕХАНИКИ





HACTH BTOPAR

Летроградъ.

Типо-Литографія И. Трофимова, Можайская ул., д. № 3.

NUMBER NUMBER OF THE PARTY OF T

Contraction of the same

THE RESERVE

KHHEMATNEA.

Дополненія къ первой части курса (см. Курсь Творешивской Межаники, часть I, изданів 1914 г. Кикеманика, смр. 119-160).



KHHENATHKA

PARRI.

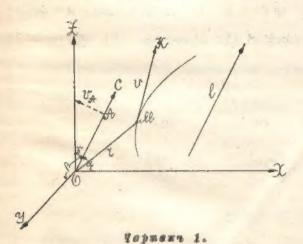
CROPOCTS TOTEM.

Дополнения *).

\$ 1.

Выевдемъ выраженія для провицій окорости почни на каную-

При этомъ могуть представиться два случая: перемй, когда ось, на которую мы проектируемъ, сохраняетъ неизийнное направление въ пространстви; ежорой, когда направление оси изминя-



ется съ теченіемъ времени. Пусть МЖ= v будеть скорость движущейся точки М, (черт. 1). Проводимъ наъ начала координатъ прямую С парадмельную данной оси l; три угла ос, β, у , которые пря-

мая ОС образуеть съ осяни координать, опредвляють направленіе

^{*)} Курсь Творетической Механики, часть I, Кинежатика, стр. 128-187. Изд. 1914 г.

оси проекцій в

Проекція скорости У на ось в равна:

$$v \cdot \cos(v, \ell) = \frac{dx}{dt} \cdot \cos\alpha + \frac{dy}{dt} \cdot \cos\beta + \frac{dx}{dt} \cdot \cos\gamma$$

Преобразованіе этой формулы производится въ каждомъ изъ двухъ вымеуказанныхъ случаевъ отдёльно.

Первый случай. Когда ось ℓ не изивняеть своего направленія въ пространствъ, угли α , β , γ постоянни, поэтому коси — нуси ихъ можемъ ввести подъ знакъ производной, получаемъ:

$$v \cos(v, \ell) = \frac{d(x\cos\alpha)}{dt} + \frac{d(y\cos\beta)}{dt} + \frac{d(x\cos\gamma)}{dt} = \frac{d(x\cos\gamma)}{dt} + \frac{d(x\cos\gamma)}{dt} +$$

гда г радіусь-векторь точки М.

$$v \cdot \cos(v, \ell) = \frac{d[z \cdot \cos(z, \ell)]}{dt}$$
 (1)

Вморой случай. Когда направленіе оси съ теченіемъ времени изминяємся, угля со, в и у , а, слёдовательно, и косинуси ихъ будуть нёкоторыя функціи отъ времени. Въ этомъ случай можемъ написать:

$$\frac{dx}{dt} \cdot \cos \alpha = \frac{d(x \cos \alpha)}{dt} - x \frac{d\cos \alpha}{dt},$$

$$\frac{dy}{dt} \cdot \cos \beta = \frac{d(y \cos \beta)}{dt} - y \frac{d\cos \beta}{dt},$$

$$\frac{dz}{dt} \cdot \cos \gamma = \frac{d(z \cos \gamma)}{dt} - z \frac{d\cos \gamma}{dt}.$$

Такимъ образомъ:

$$v \cdot \cos(v, l) = \frac{d(x \cos \alpha)}{dt} + \frac{d(y \cos \beta)}{dt} + \frac{d(z \cos r)}{dt} - \left(x \frac{d\cos \alpha}{dt} + y \frac{d\cos \beta}{dt} + z \frac{d\cos \beta}{dt}\right) =$$

$$= \frac{d[r \cos(z, l)]}{dt} - \left(x \frac{d\cos \alpha}{dt} + y \frac{d\cos \beta}{dt} + z \frac{d\cos r}{dt}\right).$$

Преобразуемъ второй членъ въ правой части последняго равенства. Отложимъ отъ начала координатъ по ливіи ОС длину ОЯ, равную единица длини; при движеніи оси в будетъ двигаться к точка в; скорость этой точки обозначимъ черевъ в. Такъ какъ радіусъ-векторъ точки в равенъ единица, то координати ея будутъ соза, созво , соза вираженія:

представляють проекцін скорости точки Я на координатиня оси,

$$\frac{d\cos\alpha}{dt} = v_{\perp} \cos(v_{\parallel} x),$$

$$\frac{d\cos\beta}{dt} = v_{\perp} \cos(v_{\parallel}, y),$$

$$\frac{d\cos\gamma}{dt} = v_{\perp} \cos(v_{\parallel}, y).$$

а тогда

Такимъ образомъ, проекція скорости на какую-угодно ось (√), каправленіе которой измѣняется съ теченіемъ времени, равна:

$$v \cos(v, l) = \frac{d[z \cos(z, l)]}{dt} - z \cdot v_z \cos(z, v_z) \dots$$
 (2)

Замычаніє 1-06. Скорость всегда перпендикулярна къ \mathcal{OA} , (а, слідовательно, также $v_j \perp \ell$) потому что точка \mathcal{A} движется, вообще говоря, по повержности шара, - въ частномъ случай по окружности круга, - съ центромъ въ началй координатъ.

Замачаніє 2-ов. Формула (1) представляєть частний случай формули (2): когда ось сохраняєть неизмённое направленіе въ пространстві, $\sqrt{1} = 0$, и второй члень правой части формули (2)

обращается въ нуль. -

\$ 2. Приложения выведенных формуль.

Въ нѣкоторыхъ вопросакъ о движеніи точки въ плоскости удобно виѣсто прямелинейнихъ координатъ ввести кооро́инамы поаярныя.

Найдемъ выражентя провицій скорости точки. И на радіусъвекторъ СМ или вто продолженіе ОВ и на перпендикуляръ МС, возстановленный къ радіусу-вектору въ ту сторону, въ которую утоль ф возраставть (черт. 2); получичь:

Если движение точки извёстно въ полярныхъ координатахъ,

т.е., если дано:

$$e = f_1(t),$$

$$\varphi = f_2(t),$$

, ,

то находимъ:

$$z' = f'(t),$$

$$\varphi' = f'(t),$$

и подставляемъ въ формули (3) и (4).

Если во дви-

Чержеви 2.

женіе вадаво ві

прямолинейныхъ координатахъ, то сначала переходимъ къ поляр-

^{*)} Како и во первой часки, полных производних по времени обозначаем вначками, поставленными наверну вправа: первую производную однико вначкомо в, вторую производную двумя вначжами п.

нымъ, пользуясь извёстными формулами:

Выводъ формулы (3). Такъ какъ радіусь-векторъ ОМ, на который мы проектируемъ, изивняетъ свое направленіе, то пользуемся формулами (2):

гдъ V, есть скорость точки А, лежащей на Oll и отстоящей отъ начала координатъ на единицу длины.

Слёдовательно, первый члень въ правой части послёдняго равенства обращается въ

На основанія замёчанія 1-го (§ 1, стр.7), скорость 1 104 слёдовательно:

$$\cos(z, v_+) = 0$$

а потому второй члень обращвется въ нуль. Такимь образомъ

Выводъ формулы (4). Изъ начала косодинатъ проводимъ прямую, параляельную оси. ИС, и эткладываемь на этой прямой отъ начала координатъ длину ОД, , равную эдиницъ длина.

Воспользуемся опять формулой (2).

гда у, всть скорость точки А, .

По условію МСТ г, следовательно,

$$cos(r, MC) = 0$$
;

а нотому первый членъ послѣдняго равенства обращается въ нуль. На основаніи замѣчанія 1-го (§ 1, стр.7), скорость $\mathcal{L} \perp \mathcal{OH}$, слѣдовательно, $\mathcal{L} \parallel \mathcal{I}$, но направлена въ противоноложную сторону; поэтому

$$\cos(z, v_A) = -1,$$

 $\angle(0A, 0Y) = q.$

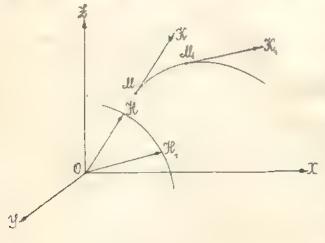
Длина дуги, которую описываеть точка \mathcal{A}_{i} , тоже равна φ , такъ какъ радіусь этой дуги равень единицъ, слъдовательно, скорость $\mathcal{V}_{i} = \varphi'$. Такимъ образонъ:

На основанів формуль (3) в (4), величина окороски въ полярникь координатахъ виразится формулой:

$$v = \sqrt{v^4 + v^4 \varphi^2} \qquad (5)$$

\$ 3. Годографъ скорости.

Точка . . , описывая траекторію, имветь скорость, которая съ теченіемь времени взивняется, вообще говоря, и по величинь и



Tebacra 8.

по направленів. Чтобы мийть напладное
представленіе объ
измёненім величини и
направленія окорости
точки, проводемъ изъ
начала координатъ
прямия, равния и параллельния скоростячь движущейся точ-

ки: ОН # ШК, ОН # ИК, , и т.д. (черт. 3).

линія, представляющая геометрическое місто точекь. Н., Н.,.... называется годографомь скороски точки М.

Когда движеніе плосков, годографъ будетъ кривая плоская. Если дано $x=f_{\epsilon}(t)$, $y=f_{\epsilon}(t)$, то уравненіе годографа можно получить слёдувщимъ образомъ: пусть координаты точки x будутъ x, y, z

Но СК по величинъ и направленію равна скорости МК; слъдовательно:

$$\alpha_{i} = \frac{d\alpha}{dt} = f'_{i}(t),$$

$$y_{i} = \frac{dy}{dt} = f'_{i}(t).$$
(\alpha)

Такимъ образомъ, зная движеніе точки, мы легко составниъ дифреренцированіемъ по времени выраженія для перемѣннихъ координатъ точки годографа. - Асключая t изъ найденнихъ двухъ уравненій (α) , получимъ уравненіе годографа

$$\mathcal{F}(x_1,y_2)=0.$$

Если движеніе точки на плоское, то и годографъ вообще кривая не плоская.

Всли дано: $x = f_1(t)$; $y = f_2(t)$; $z = f_3(t)$; и если перемѣнныя координаты точки годографа обозначимъ черезъ x_1 , y_2 , z_3 , то

$$x_1 = \frac{dx}{dt} + f'(t),$$

$$y = \frac{dx}{dt} = f'_3(t).$$

$$x_1 = \frac{dx}{dt} = f'_3(t).$$

Исключая т наъ этихъ уравненій, получниъ два уравненія годографа:

$$y_i = \mathcal{F}_i(x_i),$$

$$z_i = \mathcal{F}_z(x_i).$$

Примичанів. Можно строить годографъ скорости точки, проводя изъ любой неподвижной точки, котя бы и не лежащей въ началъ координатъ, прямия, параллельния скоростямъ, но не равния имъ, а только пропорціональния.

Простайнів случаи.

- 1. Если движение прямолинейное и равном рос, годографъ скорости - точка.
- 2. Если движеніе прямолинейное, но не равномірное, годографъ - прямая, параллельная троекторін, проходящая чрезъ начало координать.
- 3. Если движеніе плоское, криволинейное и равномарное, годографъ - окружность съ центромъ въ начала координатъ.
- 4. Если движеніе не плоское, но равномірное, годографъ сферическая кривая, т.е., кривая, начерченная на поверхности шара; центръ шара въ началі координать

Примъри:

- 1, α - α + α t, $y = b+i\delta t + \frac{q}{2}t^{2}$; годографъ скорости прямая: α - α
- 2, x = a ceskt, y = b sun kt; годографъ скорости эллинсъ.
- 3. $x = a \in \mathbb{R}$. $y = b \cdot e^{bt}$; годографъ скорости гипербола.

----- 11 -----

ГЛАВА II.

FCROPEHIR TOYKH.

AONOANEHIR *).

\$ 1.

Виведент соотношеніе, оўществующее между ускоренівыт почки М и скоростью почки Н, вичерчивающей годографт скорости почки. И.

Пусть MK и MK, (черт. 4) будуть скорости точки M въ моченти t и $t+\Delta t$, Проводимъ ML#MK, и ML#ML . Пусть

$$\frac{\mathcal{UL}'}{\Delta t} = \mathcal{UP},$$

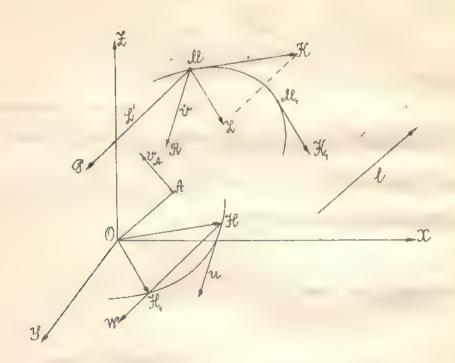
и пусть ускорение точки М

Строниъ годографъ скорости: изъ начала координатъ проводниъ ОН # 11 К, ОК, # 11 К, и т. д. По иёрё того, какъ точка движется по ея траекторіи, точка Н движется по годографу, слёдовательно, въ каждий моментъ Т имёемъ нёкоторую скорость, обозначимъ ве черевъ п. Раздёнимъ корду ЖН, на Ді; пусть

Такъ какъ, переходя къ предёлу, ни можемъ замёнить хорду соотвётствующей дугов \mathcal{AR}_i , то по опредёленію скорости вийемъ:

^{*)} Пурсь Творежической Моканики, часть 1. Линопатика, стр. 187-148. Ниб. 1914 г.

Изъ равенства треугольниковъ Н(Н, и ЛКІ вытекаетъ: НН, #КІ, следовательно НН, #КИГ; раздёляя на ДТ полу-



Tepmera 4.

Переходимъ къ предёлу, уменьшая 🛕 до нуля, получимъ:

医直管

Мы пришли такимъ образонь къ слёдующему заключенію: ускоренів движущейся мочки по численной величини и по направленію равно скорости точки, вычерчивающей годографъ вя скорости *).

Сапдожейе. Проекція ускоренія движущейся точки на какую

[&]quot;) Говорима, "по численной величина", поможу что окорость в успоряние величини разпородния.

либо ось равна проекцін на ту де ось скорости точки годографа.

\$ 2.

Выведень выраженія для провиціи ускоренія точки на какую угодно ось в постояннаго или перемъннаго направленія.

На основанія приведеннаго выше слідствія изъ соотношенія между ускореніемъ точки и скоростью точки, вычерчивающей годографъ, намъ достаточно найти выраженіе проекціи скорости И
на ось $\{ \}$, а для этого воспользуемся формулами (1) и (2) (см. § 1, стр. 6 и 7).

Если ось є сохроняють посмоянною направленіе въ пространствъ, то на основанів формули (1) пимемъ:

$$i^{2}\cos(i^{2},l) = u\cos(u,l) = \frac{d[v\cos(v,l)]}{dt} = \frac{d^{2}[z\cos(z,l)]}{dt^{2}}$$

гді 7 радіусь-векторь точки M .

Когда ось в измъняемъ свое направление въ пространствъ, приизняемъ формулу (2), получаемъ:

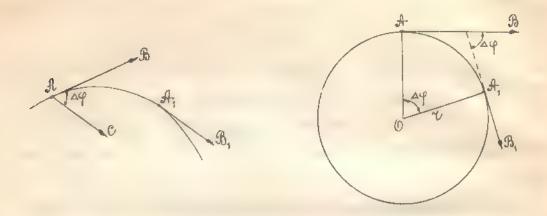
$$\dot{v}\cos(\dot{v},l) = u\cos(u,l) = \frac{d[v\cos(v,l)]}{dt} - v\cdot v_{\perp}\cos(v\cdot v_{\perp}),$$

гдъ у есть скорость точки А , лежащей на ОА (САПЕ) и отстоящей отъ начала координать на единицу длини.

Для дальнёйшаго изложенія намъ понадобятся нёкоторыя свёдёнія изъ зеожежрів.

Уголь $\Delta \varphi$, образуений направленіями двухь касательныхь AB п AB, (черт.5), проведенныхь ка кривой въ двухь безконечно

блязкихъ точкахъ Н, и.Н., ДФ - 2 ВНС (НС И.Я.В.) навывается узломъ смежности кривой въ точкъ Н.



Червекь Б.

Явривич в.

Обозначимъ длину безконечно малой дуги \mathcal{A}_{+} , черезъ Δs . Пред. $\left(\frac{\Delta \varphi}{\Delta s}\right)_{\Delta s=0}$ называется жривизной кривой въ точкъ \mathcal{A}_{+} ; получаемъ, такниъ образомъ, слъдующее опредъление: Кривизна кривой въ нъкоторой точкъ есть предълъ, къ которому стремится отноменіе угла омежности къ соотвътствующей дугъ, при уменьшенія ем до нуля.

Въ частномъ случав, когда кривая есть окружность, кривияна имветъ постоянную величину: она равна обратной величина радіуов окружности.

Въ самомъ дълъ, уголъ AOA, (черт. 6) равенъ углу смежно – сти $\Delta \varphi$, сладовательно, длина дуги AA, = $\Delta S = 2\Delta \varphi$; поэтому иривизна окружности въ точка A равна.

По аналогіи съ окружностью и въ общемъ случай кривизну всякой кривой выражаеть въ вид $\frac{1}{S}$ причемъ дляна ψ , величина обратная кривизна кривой, называется радіусомъ кривизны привой въ-данной точка.

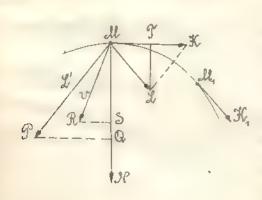
Всли кривизну кривой обозначинь черезъ € ,то радіусь кривизны

$$g = \frac{1}{4c} *)$$

Черезъ касательную АВ и линію АС (черт. 5) проведень плоскость Г; по мёрё приближенія А, къ А плоскость Г будеть измёнять свое положеніе, и ея предёльное положеніе (при уменьменіи ДБ до нуля) називается плоскостью кривизни или сопри касаюженся плоскостью кривой въ точкё А; — получаемъ слёдую пее определенів: Плоскость кривизни кривой въ данной точкі есть предёльное положеніе плоскости, проведенной черезъ касательную къ кривой въ этой точкі, параллельно касательной въ точкі безколечно близкой.

Когда кривая плоская, то плоскость кривизим совпадаеть съ ея собствениой плоскостью.

Нормалью къ кривой въ данной точко называется перпендику ларъ, возстановленный въ этой точко къ касательной, проведенпой изъ этой же точки.



Yepness 7.

Очевидно, въ данной точкѣ кривой можно провести безчисленное множество нормалей всё онё заключаются въ нормольной плоскосии. Нормаль,
лемацая въ плоскости кривизны
кривой, называется главной
нормалью.

Нетрудно замѣтить, что

^{*)} Кривизна прявой равна кулю, и, следоважельно, радіусь *рывизни прямой будеть безнонечно большой

^{*}TROPETHTECKAS MEXAREKA" Y II EPOS H. B MEREPCKTH

ускореніе мочки всегда заключается въ плоскости кривизны праекторіи.

Въ самомъ дълъ, пусть скорость точки въ моментъ t будетъ \mathcal{MK} , (черт.7), въ моментъ t + Δt — $\mathcal{M}_{*}\mathcal{K}$. Проводимъ

Пусть

Ħ

По определение, плоскость кривизны въ точке М есть предельное положение плоскости ЖДМ. Прямая ЖД и точка М заключаются въ плоскости ЖДМ. Переходя къ пределамъ, получимъ, что МЯ будеть заключаться въ плоскости кривизни.

Такъ какъ для плоской кривой плоскость кривизна совпадаетъ съ ея плоскостью, то въ этомъ случай ускореніе заключается въ плоскости движенія, что очевидно.

\$ 3.

Найдемъ выраженія для проєкцій ускоренія, во-первыхъ, на касажельную къ траекторія, направленную въ сторону движенія точки (другими словами - на направленіе скорости), во-вторыхъ, на главную нормаль траевторіи, направленную въ сторону вя вогнутости.

Пусть MN будеть главная нормаль къ траекторін въ точкі M (черт. 7). Намь предстоить найти вираженія для проекцій ускоренія MR на оси MN н . MN *).

^{*)} проскція ускоренія на претью ось, перпендинулярную къ МК и МК равна пулю, попому чио эта ось перпендинулярна ць

Чтобы найти проекцію ускоренія на направленіє схорости, иожемъ воспользоваться формулой (2), подставляя \mathcal{MK} вийсто ℓ

$$\dot{v}\cos(\dot{v}, MK) = \frac{d[v\cos(v, MK)]}{dt} - vv\cos(v, v_*)$$

имжемъ:

такъ какъ 🗸 1 🗸 на основанія замёчанія 1-го; получаемъ:

$$\hat{v} \cdot \cos(\hat{v}, ll \hat{x}) = \frac{dv}{dt}$$
 (3)

Проекція ускоренія на направленіе касательной из траекторіи называется касамельнымь (или мантенціальнымь) ускореніемь и обозначается черезь

$$\dot{v}_t = \frac{dv}{dt} \qquad (3)$$

Выражение проекція ускоренія на награвление илавной норжали къ траекторія равно:

Ми получимъ длину МS , если найдемъ выраженіе проекціи

МВ соз L (ЭММ) = МQ

🗷 перейдемъ къ предвлу.

нав точки L опускаемъ перпендикуляръ LT на МК изъ подобія треугольниковъ МРС и КLT слёдуеть:

SEKYAS

Такъ какъ

$$\mathcal{W} = \frac{\mathcal{W} \mathcal{L}'}{\Delta t} = \frac{\mathcal{W} \mathcal{L}}{\Delta t} ,$$

TO

сладовательно:

Уголь ЖМС есть уголь омежности; обозначимь его черезь ДФ, тогда

и ми получиму:

Представнит правую часть равенства въ олидующемъ види:

будемъ уменьшать 👉 до нуля и посмотрямъ, къ чему будетъ стре -миться каждый изъ этихъ четирехъ множителей.

МЯ отремится совпасть съ МЯ; следовательно:

nped (MI)
$$t=0$$
 = MK = v ;

 $t=0$ $t=0$ $t=0$

Предълъ $(\frac{\Delta \varphi}{\Delta S})$ есть кривнана траекторія, слёдовательно, если радіусь кривнани обозначних черезь g , то

nyea
$$\left(\frac{\Delta \varphi}{\Delta S}\right)_{\Delta t=0}^{-1}$$

Такимъ образоиъ:

$$MS = v + \frac{1}{5}v = \frac{v^2}{9}$$

слёдовательно, проекція ускоренія на направленіе главной нормоди из траекторіи равна:

$$\dot{v} \cdot \cos(v, MN) = \frac{v^2}{g} \qquad (4)$$

Эта проекція коренія назнвается пормальных ускоренівиъ точки и обозначается черезь \dot{v}_{κ} :

$$\dot{v}_n = \frac{v^2}{9}.$$

Такъ какъ проекція ускоренія на третью ось (перпендикулярную къ плоскости ЖМХ), какъ замёчено вине, равна нулю, то на основанін формуль (3) я (4) вийемь:

$$\dot{v} = \sqrt{\left(\frac{dv}{dt}\right)^2 + \frac{v^4}{\wp^2}} .$$

Сапдолетя изъ формуль:

$$\dot{v}_t = \frac{dv}{dt} \qquad \qquad \dot{v}_n = \frac{v^2}{2}.$$

1) Если движение точки по какой-угодно кривой будеть равномарное, т.е. совержается съ ностоянной скоростыв, то

$$v_t = 0 \qquad \qquad v_n = \frac{v^t}{s} .$$

Эти двё формули показивають, что ускореніе направлено по главной нормали въ сторону вогнутости траекторіи и по величині равно $\frac{v^2}{q}$, т.е. оно пропорціонально кривизнё траекторіи.

2) Если движеніе происходить по окружности радіуса \Re , то $Q=\Re$ и скорость точки

$$v = \Re |\varphi'| = \Re \omega,$$

где $|\phi| = \alpha$ есть угловая скорость.

Въ этомъ случав

$$v_t = \Re \frac{d\sigma}{dt} = \Re \frac{d\omega}{dt} = \Re \dot{\omega}$$
.

гді 🖒 — угловое ускореніе ж

$$v_n = \frac{\Re^k \varphi^{i^k}}{\Re^i} = \Re \varphi^{i^k} = \Re \omega^k$$
.

Въ частномъ случат, есля точка движется по окружности равномтрио,

$$\dot{v}_{t} = 0$$
, $\dot{v}_{n} = \Re \omega^{2}$.

PAABA III.

OTHOCHTEASHOR & COCTABHOR ABHARRIE TOUKH.

\$ 1.

Относимельное движение точки по отномению къ накоторому движущемуся твердому тёлу есть послёдовательный переходь разсматриваемой точки черезъ точки этого тёла.

Если строго держаться этого опредёленія, то пришлось бы разсматривать относительное движеніе только такой точки которая находится внутри движущагося тёла или на его повержности. Чтобы распространить опредёленіе относительнаго движенія и на тоть случай, когда точка находится внё тёла, мы должны

каждый разъ представляеть себа, что тало какъ бы выростаеть и виличають въ себя разоматриваемую точку. Такое проницаемое твардое тало неограниченных разиаровъ называють "неизивняе -- мой средой".

Абсолютное движеніе точки есть послёдовательный переходъ ея черезъ точки проотранства; слёдовательно, относительное движеніе обращается въ обсолюжное тогда, когда движущаяся "неизмёняемая среда" приводится въ состояніе нокоя.

ВСЭ ТО, ЧТО МЫ ГОВОРИЛИ О МРОВИМОРІИ, СКОРОСТИ И УСКОРЕМІИ ВОСОЛЮТНЯГО ДВИЖЕНІЯ ТОЧКИ, ПРИМЪНИМО И КЪ ОТНОСИТЕЛЬНОМУ
ДВИЖЕНІЯ; РАЗНИЦА ТОЛЬКО ВЪ ТОМЪ, ЧТО ВЪ СЛУЧАЁ ОТПОСИТЕЛЬНЯГО ДВИЖЕНІЯ ТОЧКИ МЫ ДОЛЖНЫ ОРЯТЬ КООРДИНАТНЫЯ ОСИ НЕ НЕПОДВИЖНИЯ, В ПРОВЕДЕННИЯ ЧЕРЕЗЪ ТОЧКИ ТЁЛА (ИЛИ НЕИЗМЁННО СЪ НИМЪ
СВЯЗАННЫЯ) И, СЛЁДОВЯТЕЛЬНО, ДВИЖУЦІЯСЯ ВМЁСТЁ СЪ ТЁЛОМЪ.КОГДВ ТОЧКА СОВЕРШАЕТЬ СВОЕ ОТНОСИТЕЛЬНОЕ ДВИЖЕНІЕ, ОНА ВМЁСТЁ
СЪ ТЁЛОМЪ ПЕРЕНОСИТСЯ ВЪ ПРОСТРАНСТВЁ; ЭТО ВТОРЭЕ ДВИТЕНІЕ
ТОЧКИ НАЗЫВЛЕТСЯ "ПЕРЕНОСИММЪ ОБИЖЕМІЕМЬ".

Скоростью переноснаго движенія въ данный моментъ называется та скорость, которую точка имёла бы въ этотъ моментъ, если бы она была прикраплена нъ талу; другими словами, - ско рость той точки тала, съ которой разсматриваемая движущаяся точка въ данный моментъ совпадаетъ.

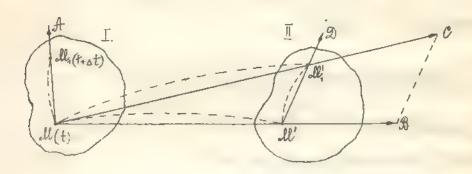
Творяма. Скорость абсолютнаго движенія точки по ввличиню и направленію равна геометрической сумми скоростей относительнаго и переноснаго движеній разсматривавмой точки.

Обозначимъ: V - скорость абсолютнаго движенія точки, W - скорость относительнаго движенія, в V_{i} - скорость переноснаго - движенія. Докажемъ, что *).

^{*)} Условимся въ случат гвометрическах, сложения ставить кадъ слагаемыми и сумной горизонтальния черты.

$$\bar{v} = \bar{v} + \bar{u}$$

Пусть въ накоторий моменть t тало занимаеть положение I (черт.8). Въ этомъ тала или на его поверхности движется точка M. Пусть M и M, будуть положения этой точки въ тала въ моменты t и $t+\Delta t$; кривая MM, — относительная траектория точки.



Tepmers 8.

За промежутокъ времени Δt тело само переместится и займеть положение II, а потому и относительная траекторія ШДзайметь новое положение ШШ, . Кривая (пунктирная) ШШ есть путь,
который точка совершила бы въ промежутокъ Δt , если би она била нелеменно связана съ теломъ. Кривая (пунктирная) ШШ, есть
траекторія точки въ ея абсолютномъ движеніи. Дёлимъ каждую изъ
кордъ ШШ, , ШШ в ШШ, на Δt , пусть

$$\frac{dldl_{t}}{\Delta t} = dlA, \quad \frac{dldl'}{\Delta t} = dlB; \quad \frac{dldl'}{\Delta t} = dlC.$$

$$npic. [dlA]_{at=0} = u, \quad npic. [dlB]_{at=0} = v, \quad npic. [dlC]_{at=0} = v.$$

Соединиих прямою точки В и в проведень корду М'М, . Изъ подобія треугольниковъ М'ММ, и ВМС слёдуеть:

Пусть

Тогда

a take make BC | WW, , to BC # . U.D.

Изъ 🛆 -ка ВМС видимъ, что МС есть геометрическая сумма двухъ прямыхъ МВ и ВС и, слёдовательно, также

Перейдемъ къ предблу, уменьная 🖈 до нуля:

HNH

При приближеніи At къ нулю, Л'Я отремится къ совпаденію съ МА, а потому:

Такимъ образомъ получаемъ:

$$\bar{v} = \bar{v} + u.$$

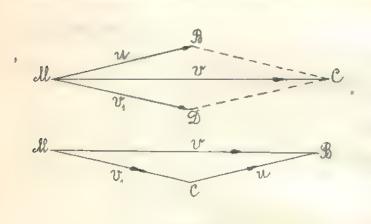
Сапосле 1-ое. Если изейства относительная скорость точки $\mathcal W$ и переносная ея скорость $\mathcal V_i$, то абсолютная скорость точки $\mathcal V$ выразится по величина и направленію діагональю параллелограмма, построеннаго на скоростяхь $\mathcal W$ и $\mathcal V_i$ (черт. 9).

Скорость V можно представить, какъ оторону треугольника, замыкающую двъ другія стороны W и V_i .

Сапоствів 2-ов: Если невёстня абсолютная скорость У и по-

реносная V_{ϵ} , то относительную скорость w найдемъ геометрическимъ вичитаніемъ.

Абсолювное движение точки слагается, какъ мя видёли, каъ двухъ движений относительнаго и переноснаго; ноэтому абсолютное движение называется также движениемъ сославныхъ каъ
двухъ сославляющихъ движений относительнаго и нереноснаго.



Чержевъ 9.

При такой терминологіи доказанную
теорему можно выразить слідующимь образомь: скорость мочки єз деиженіи составном из деухо
лоставляющих деиженій равна зеометри-

ческой сумив вя скоростви въ составляющихъ движеніяхъ.

Candoms is 2-ое можно формулировать такь скорость точки въ одномъ изъ двухъ составляющихъ движеній равна геометрической разности скоростей точки въ составномъ и въ другомъ составляющемъ движеніи.

Понятіе о составновь двяженів можно распространить на случай скольних - угодно составляющих равженій, вводя слёдующее
опредёженіе движенів мочки будеть составним изъ то составляющих движеній тогда, когда скорость точки въ этомъ движеній въ каждый моменть равна по величини и направленію теометрической суммь тих скоростей, которыя точка импла бы, совер шая нидов изъ то составляющих движеній отбыльно.

Если скорость составного движенія точки обозначимь черезь V_1 , V_2 , V_3 , V_4 , V_5 , V_8 , V_8 то на основаніи винесказаннаго опредёленія имбемь слёдующее

pasewcrso:

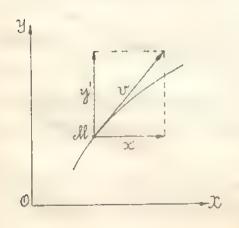
$$\overline{v} = \overline{v}_1 + \overline{v}_2 + \overline{v}_3 + \dots + \overline{v}_n.$$

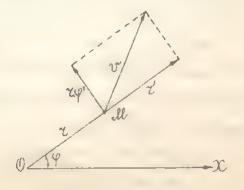
Примъръ. Всякое движеніе точки можно разсматривать, какъ составное изъ трехъ прямодинейнихъ движеній, направленняхъ па-радледьно координатнямъ осямъ.

Въ самомъ дёлё, скорость в точки, какъ извёстно, равна по величний и направленію діагонами параллеленниеда, ребра котораго нараллельни координатний осямъ и соотвётственно равня первимъ производний отъ координать по времени: x², y², x²; слёдовательно, скорость в есть геометрическая сумма трехъ скоростей: x², параллельной оси ОХ, y²- параллельной оси ОУ и x²- параллельной оси ОХ; такимъ образомъ, составляющія движенія точки, параллельныя координатний осямъ, будуть такій же, какъ движенія ея проекцій на эти оси.

Въ частномъ случав, когда точка движется во плоскости, ея движение можно разсматривать, какъ составное изъ двухъ прямо-линейныхъ движений, составтственно параллельныхъ осямъ $\mathfrak{O}\mathfrak{X}$ и \mathfrak{CY} ; скорость перваго движения равна \mathfrak{X}^1 , скорость второго \mathfrak{Y} (черт. 10).

Наглядно это можно представить себ'я такимъ образомъ: точка движется со скоростью x по динейкъ, расположенной парал-





Чержена 20₁.

дельно оси \mathfrak{OX} , и въ то же вречя сама лянейка движется по оси \mathfrak{OY} со скоростью y.

Паосков движеніе точки можно разложить на два движенія и другими способами, напримёръ, такъ, что скорость одного составляющаго движенія будеть направлена по радіусу-вектору и равна v, а скорость другого по перпендикуляру къ радіусувектору и равна v (черт. 10₁).

Это разложеніе можемъ представить себё такимъ образомъ: точка движется по радіусу-вектору со скоростью z' , а въ то же время радіусь-векторъ вращается вокругъ точки $\mathscr O$ съ угловой окоростью φ' .

\$ 2.

При разсмотраніи относительнаго движенія точки представляются два главных задачи:

- 1. Даны: движеніе тёла и относительное движеніе точки; опредёлить сосолюжное движеніе точки.
- 2. Дани: движеніе тела и абсолютное движеніе точки; определить относительное движеніе точки по отноженію къ тёлу.

При раменіи этихь задачь ми пользуемся двумя системами координатнихь осей: одну систему беремь неподеминую въ пространства, другую — демущуюся вмаста съ таломъ; координаты точки въ первой система х , у , х назнваются обсолютными, с ноординаты ея во вморой система х , у , х *) назнваются обмосимельными; видъ уравненій, связнвающихъ абсолютния координати точки съ ея относительными координатами, зависить отъ двинаго движенія тала.

Разсмотримъ вышеуказанныя вадачи въ двухъ олучаяхъ:

1. Когда тело движется поступательно; 2, когда тело вра-

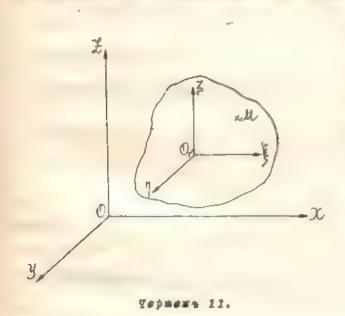
^{*)} Греческія букви: Е (кон), П (эта), З (дзета).

цается вокругъ неподвижной оси.

Ивреми случай впло движенся поступательно.

Эсдочо I. Дани: движеніе тіла и относительное движеніе точки; опреділить абсолютное движеніе точки.

Веремъ веподвижния координатния оси: \mathcal{OX} , \mathcal{OY} , \mathcal{OX} (черт. 11). Пусть \mathcal{O}_{i} (x_{o} , y_{o} , z_{o}) будетъ начало относительной коорди — натной системи, оси которой \mathcal{OX} , \mathcal{O}_{i} , \mathcal{O}_{i} , возьмемъ ссответственно поравлявльный осямъ \mathcal{OX} , \mathcal{OY} , \mathcal{OX} ; такъ какъ тъто движется поступательно, то во все время его движенія эта



параллельность будеть сохраняться: $0 \le 10 \times$, $0 \le 10 \times$. Всточки тэла движутся, намь одна нев нихь, на примъръ, $0 \le 10 \times 10 \times 10$ движеніе тэла задается уравненіями:

$$x_0 = f_1(t),$$
 $y_0 = f_2(t),$
 $z_0 = f_3(t).$

Данное относительное движеніе точки $\mathcal{M}(\xi,\eta,3)$ — отноонтельния координати точки $\mathcal{M}:x$, y, z абсолютния ея координати) виражается уравненіями:

$$\xi = \varphi_1(t)$$
, $\eta = \varphi_2(t)$, $z = \varphi_3(t)$.

Уравненія, связываюція абсолютныя и относительныя координати будуть олідуюція:

Подставляя въ эти равенства вивсто х, ч, х, и в , л, х и в , л , х и в , л , х и в функціяхъ времени, получаемъ уравненія аб-

$$x = f_1(t) + q_1(t),$$

 $y = f_2(t) + q_2(t),$
 $z = f_3(t) + q_3(t).$

Всли исключить изъ этихъ трехъ уравненій время, получимъ уравненія абсолютной *травкморіи* точки:

$$y = \mathcal{F}_{1}(x),$$

$$z = \mathcal{F}_{2}(x).$$

Скоросиь точки въ абсолютномъ движенін получимъ, найдя провиціи окорости на координатныя оси:

$$x' = x' + \xi',
y' = y + \eta',
z' = z' + \xi'.$$
(2)

Примъчаніе. Уравненія (2) выражають ту связь между скоростями абсолютнаго и относительнаго движенія, которую мы раньше доказали для общаго случая:

$$\vec{v} = \tilde{v} + \tilde{u}$$
.

Ускорение точки въ абсолютномъ движения получимъ, найдя проекции ускорения на координатныя оси.

$$x'' = x'' + \xi'',$$
 $y'' = y'' + \eta'',$
 $z'' = z'' + \xi''.$
(3)

Уравненія (3) выражають, что при поомупомельномъ движеніц тала ускоренів абсолютнаго движенія (ψ) равно геометряческой сумый ускореній относительнаго (\mathring{v}) и переноснаго (\mathring{v}_1) движеній:

$$\overline{\dot{V}} = \overline{\dot{V}}_{1} + \overline{\dot{u}} \ .$$

Задача II. Дани: ноступательное движение тёла и абсолютное движение точки; опредёлить относительное движение точки по отношению къ тёлу.

Дано:

$$x = F_1(t)$$
, $y = F_2(t)$, $z = F_3(t)$;
 $x_0 = f_3(t)$, $y_0 = f_3(t)$, $z_0 = f_3(t)$;

требуется опредълить Е , у , З , какъ рункція времени т. Изъ уравненія (1) имбемъ:

$$\xi = x - x$$
 $\gamma = y - y$
 $\xi = x - z$

Подставляя въ уравненія (4) вийсто x, y, z, я ι , y, z, нхъ выраженія въ функціяхъ времени, получаемъ уравненія относительнаго движенія точки:

$$\begin{split} \xi &= \mathcal{F}_{1}(t) - f_{1}(t) \; , \\ \eta &= \mathcal{F}_{2}(t) - f_{2}(t) \; , \\ \xi &= \mathcal{F}_{3}(t) - f_{3}(t) \; . \end{split}$$

Исключивъ изъ этихъ уравненій время t , найдемъ уравненія относительной траекторін точки:

$$\eta = \mathbf{F}_{1}(\xi),$$

$$\mathbf{F}_{2}(\xi).$$

Скоросиь и ускореніє относительнаго движенія получиць, най-

дя проекців изъ на координатния оси:

$$\xi' = x' - x'_{0}$$
 $y' = y' - y'_{0}$
 $\xi' = z' - z'_{0}$

N

$$\begin{cases}
x_{i}^{*} = x_{i}^{*} - x_{o}^{*} \\
y_{i}^{*} = y_{i}^{*} - y_{i}^{*} \\
z_{i}^{*} = z_{o}^{*} - z_{o}^{*}
\end{cases}$$
(6)

Примпра. Карандавъ, совершающій колебательное движеніе:

$$\infty = a \sin kt$$
,
 $y = 0$

и листь бумаги, совержающій колобательное движеніе въ перцендикулярномъ направленіи:

$$x_0 = 0$$
 $y_0 = b \cdot \cos kt$

Начерченная кривая будеть относительная траскторіи карандана:

Внорой случай: тело вращавной около оси.

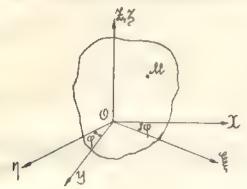
Задача І. Дани: движеніе твла, еращающагося около неподвижной оси, и отнесительное движеніе точки по отношенію из этому твлу; опредвлить абсолютное движеніе точки.

и относительныя координаты точки:

$$\xi = \{(t), \eta = \{(t), \xi = \{s(t)\};$$

функцім времени.

Неподвижную ось, вомругъ которой вращается тёло, принимаемъ за ось \emptyset ξ (черт.12); ее же возьмемъ за ось \emptyset ξ , а за ось \emptyset беремъ прямую, образующую съ осью \emptyset уголъ φ .



Уравненія, связываюція абсолютния координаты съ относительными, будуть:

$$x = \xi \cdot \cos \varphi - \eta \cdot \sin \varphi,$$

$$y = \xi \cdot \sin \varphi + \eta \cdot \cos \varphi,$$

$$z = \xi$$

Tepmesa 12.

Подставляя въ уравне-

нія (1) вийсто \$, у и Z данны выраженія ихъ въ функціяхъ времени, получниъ уравненія восолютнаго движенія точки. Ноключивь не изъ этихъ уравненій время, найдемъ уравненія абсолютной правилоріи точки.

Примъръ. Нарикъ равномърно двяжется по прямой трубкъ, которая равномърно вращается, оставаясь въ одной плоскости:

Абсолютная траекторія нарика - Архимедова спираль.

Скорость абсолютнаго движенія получимъ, найдя ся проекціи на оси $\mathfrak{O} \mathfrak{X}$, $\mathfrak{O} \mathfrak{Y}$ и $\mathfrak{O} \mathfrak{X}$:

$$x' = (\xi' \cos \varphi - \eta' \sin \varphi) - (\xi \sin \varphi + \eta \cos \varphi) \varphi',$$
 $y' = (\xi \sin \varphi + \eta' \cos \varphi) + (\xi \cos \varphi - \eta \sin \varphi) \varphi',$
 $x' = \xi'$

Бервий членъ въ выраженін x' , аналогичний выраженію x въ уравненіи (1), представляють проекцію на ось x относи-

тельной скорости точки:

Второй члень вы выражение ∞ представляеть проекции пе - реносной скорости на ось $0\,\infty$:

Слёдовательно:

$$x' = v \cdot \cos(v, x) = u \cdot \cos(u, x) + v \cdot \cos(v, x)$$
.

Такке найдемъ:

Ħ

$$z' = v \cos(v, \tilde{x}) = u \cos(u, \tilde{x}).$$

Эти формулы выражають уже извёстную намь связь между скоростями:

Ускореніе абсолютнаго движенія получимъ, найдя его проекців на оси \mathfrak{OX} , \mathfrak{OY} и \mathfrak{OX} :

$$x'' = (\xi'' \cos \varphi - \eta' \sin \varphi) - (\xi \sin \varphi + \eta \cos \varphi) \varphi'' - (\xi \cos \varphi - \eta \sin \varphi) \varphi'^2 - 2(\xi' \sin \varphi + \eta' \cos \varphi) \varphi',$$

$$\eta'' - (\xi'' \sin \varphi - \eta' \cos \varphi) + (\xi \cos \varphi - \eta \sin \varphi) \varphi'' - (\xi \sin \varphi + \eta \cos \varphi) \varphi'^2 + 2(\xi' \cos \varphi - \eta \sin \varphi) \varphi';$$

$$\chi'' = \chi'' .$$

Переме члены въ этихъ формулахъ представляютъ проекція относительнаго ускоренія на координатныя оси \mathcal{OX} , \mathcal{OY} и \mathcal{CE} :

$$\xi'' \cos \varphi - \eta'' \sin \varphi = \dot{u} \cos (\dot{u}_3 \mathcal{X}),$$

 $\xi'' \sin \varphi + \eta'' \cos \varphi = \dot{u} \cos (\dot{u}_3 \mathcal{Y}),$
 $\xi'' = u \cos (\dot{u}_3 \mathcal{X}).$

Впорые члены въ выраженіяхъ x'' и y'' представляють проэкціи на оси $\mathcal{O}X$ и $\mathcal{O}Y$ вращательнаго ускоренія точки: **)

^{*)} CM.: "TROPETHYECKAS MEXATHEA", SACSS I.

^{**)} Cm.: "TROPETHYRCKAS MBXAHERA", wacme I.

$$-\left(\xi\sin\varphi+\eta\cos\varphi\right)\varphi'=-\psi\varphi',$$

$$(\xi\cos\varphi-\eta\sin\varphi)\varphi'-\infty\varphi''.$$

Тремьи члены суть проекцін на оси СХ и СУ центростремительнаго ускоренія точки:

-
$$(\xi \cos \varphi - \eta \sin \varphi) \varphi^{i} = -x \varphi^{i}$$
,
- $(\xi \sin \varphi + \eta \cos \varphi) \varphi^{i} = -y \varphi^{i}$.

Проекцій на ось ОХ какъ врадательнаго, такъ и центростремительнаго ускоренія равни нуяв. Такъ какъ проекцій на оси
ОХ и СУ ускоренія і точки тала *) во врадательномъ движеній соотватственно равни алгебраической сумма проекцій на оти
оси врадательнаго и центростоемительнаго ускоренія, то

-(
$$\xi \sin \varphi + \eta \cos \varphi$$
) $\psi' - (\xi \cos \varphi - \eta \sin \varphi) \varphi^2 = i \cos (i x),$
($\xi \cos \varphi - \eta \sin \varphi$) $\psi' - (\xi \sin \varphi + \eta \cos \varphi) \psi^2 = i \cos i y).$

Остаются члены:

И

эти члены представляють проекцій на оси СД и СУ ускоренія, которое называется добавочнымо или Кортолисовымо ускоренівнь; обозначимь его черезь К; тогда будеть:

$$k' \cos(k', x) = -2(\xi' \sin q + \eta \cos q) \varphi',$$

$$k' \cos(k', y) = 2(\xi' \cos q - \eta \sin q) \varphi',$$

$$k' \cos(k', x) = 0.$$
(4)

Сравнивая форм. (4) съ выраженінии проекцій вращамельной скоросли см. вторые члени въ уравн. (2), мы видимъ, что онъ от-

^{*)} Ускореніє V_i всяв вилсяю св тьма ускореніє первноснаво движенія для разоматриваємой нами точки, или, короче петапосиле можареніє этой точки.

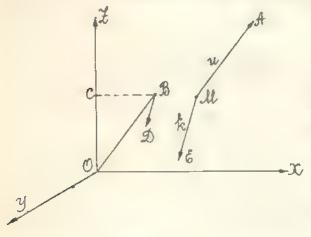
личаются отъ послёднихъ, кромё мнозителя 2, только тёмъ, что вийсто проекцій радіуса-вектора точки ($\xi w \eta$) здёсь входять проекціи относительной скорости ($\xi w \eta$); отсюда заключаемъ:

Добавочное ускореніе по величина и направленію равно удвовнной вращавельной скорости той точки тала, радіуст-венторь ноторой, проведенный изъ начала координать, по величинь и направленію равень относительной скорости движущейся точки.

на чертем 13, МА = и относительная скорость точки М ОВ#МА, ВС 4. ОК; вращательная скорость точки В равна:

$$\mathcal{BD} = \mathcal{BC} \cdot \varphi' = \mathcal{CB} \sin \mathcal{BOC} \varphi' = w \varphi' \sin(u, \mathcal{CX});$$

прямая \mathcal{ME} , парадледьная \mathcal{BD} н равная \mathcal{ZBD} , изображаеть до-



Tepmera 18.

бавочное ускореніе к точ-

Изъ уравн. (3) н (4) сиъдуетъ формуна:

$$-\infty \qquad \overline{\dot{v}} = \overline{\dot{u}} + \overline{\dot{v}}_1 + \overline{\dot{k}} \dots \dots (5)$$

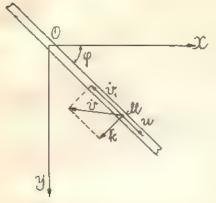
выражающая теорему Коріолиса для разсматриваемаго случая:

Абсолютное ускоренів точки (\dot{v}) равно звометрической сумил трехъ вя ускореній; относительнаго ускоренія (\dot{v}), переноснаго (\dot{v} ,) и добавочнаго (\dot{v}).

Примарь: Въ задачв, гдв марикъ равномврно движется $(\xi=\alpha t,\eta=0)$ по прямой трубкв, равномврно вращающейся $(\varphi=mt)$ въ плоскости XOY *) (черт. 14), относительное ускорение $\dot{u} \neq 0$; переносное ускорение состоить изъ одного центростремительнаго

^{*)} Ipednosaiaen, uno 00>0 u n>0

 (z, φ^2) , такъ какъ врадательное ускореніе (z, φ^i) равно нулю;



Чершева 14.

и направлено по трубкѣ къ щентру вращенія; добавочное ускореніе

и направленно по перпендикуляру трубка; абсолютное ускорение

Примъчанів 1-ов. Въ частномъ случав, когда относительная скорость точки (w) будеть паралдельна оси вращенія $\mathfrak{O} \mathfrak{L}$, добавочное ускореніе (k) равно нулю.

Примъчание 2-ов. Ускореніе, равное и противоположное добавочному, называется поворожнымо ускореніемо.

Задача II. Данн: движеніе тіла, врацающагося вокругь неподвижной оси, и абсолютное движеніе точки; опреділить относительное движеніе точки по отношенів къ данному тілу.

дано: $\varphi = F(t)$ и x = F(t), y = F(t), z - F(t); требуется опредълить ξ , η , ζ , какъ функція временя.

Виражаемъ относительния координаты черезъ абсолитния:

Замёння въ уравненін (6) \times , γ , Z и ихъ вираженіями въ функціяхъ времени, получимъ уравненія относительнаго движенія точки. Исключивъ наъ нихъ время, найдемъ уравненія относительной правиженіи точки.

Примирь. Рёзець движется по прямой; тёло врацается равномёрно около оси, параллельной этой прямой.

$$\varphi = kt$$
, $x = \alpha$, $y = 0$, $x = nt$.

Разець вычерчиваеть въ тала винловую линію.

Найдя производныя по времени: \$, \(\gamma \) , \(\zeta \) , \(\zeta

Общій случай, когда точка совершаеть относительное движеніе по отношенію къ тёлу, движущемуся како угодко, будеть разсмотрёнь ниже во глава VII.

PHABA IV.

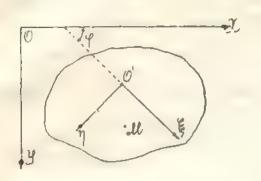
§ 1.

Движенів тегрдаго тпла, параллельное неподвижной плоскости, или движеніе плоской неизипнявной фигуры въ вя плоскости*).

Примемъ плоскость, въ которой движется неизивняемая фигура, за плоскость ХСУ (черт. 15); пусть ОЕ и ОП будутъ координатния оси движущіяся вивств съ фигурой, и С уголь, образуемий осью СЕ съ осью СХ; абсолютния координати какой-нибудь точки Л фигури обозначимъ черезъ х, у; относительния

^{*)} Аналитическое раземотръніе движенія, составляющее дополненіе на соотвотствующей статью первой части курса. Ст. «Твор. Неканика» часть I.

ея координаты черезь 🗧 , 🖺 ; вслёдствіе неизмёняемости фи-



Tepneza 15.

гури воординати \$, \ \ сохраняють для каждой точки фигуры постоянныя значенія при движеній фигури;
изміняются при этомь только воординати \$\mathcal{X}\$ и \$\mathcal{Y}\$. Если абсолютния координати
точки \$\mathcal{O}\$ обозначить черезь
\$\mathcal{X}\$, \$\mathcal{Y}\$. .

гуры опредёляются уравненіями:

$$x_{0} = f_{1}(t),$$
 $y_{0} = f_{2}(t),$
 $p = f_{3}(t).$

Зная функціи: f(t), $f_2(t)$, $f_3(t)$, мы для какдаго момента времени можемъ найти соствётствующее положеніе фигуры.

Уравненія, связивающія абсолютныя координати съ относительными, будуть:

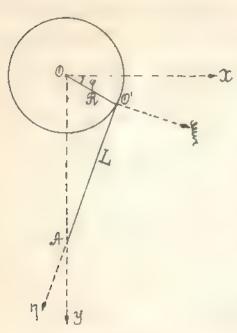
$$x \cdot x + \frac{1}{5} \cos q - \eta \sin q$$
 $y = y + \frac{1}{5} \sin q + \eta \cos q$

Чтобы получить уравнение жрасктории какой-либо точки фигуры, мы должны въ формулы (2) подставить выйсто ξ и η относительныя координаты этой точки, выйсто α , γ , λ , ихъ значения изъ (1) и заключить время; уравнение трасктории будеть вида:

$$f(x,y)=0 \dots \qquad (3)$$

Примпро 1-мй. Найдемъ уравненія (1) для движенія фатуна (черт.16) въ случай равномірнаго движенія:

Точку 0' примемъ за начало относительнихъ координатъ и ось 0' η направимъ вдоль жатуна. Пусть:



Tepmera 16.

Тогда нивемъ:

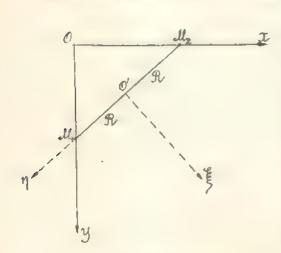
Уголь φ найдемь наь того усло - вія, что точка $\mathcal{A}(\xi = 0, \eta = L)$ дви- кется по оси ОУ; слёдователь - но, для втой точки:

$$x = x_0 - \eta \cdot \sin \varphi = \Re \cos nt - L \cdot \sin \varphi = 0$$
,
otkyda

и сладовательно:

$$\varphi = \operatorname{arcsin}\left(\frac{\Re}{L} \operatorname{cosnt}\right).$$

Примъръ 2-ой. Эллиптическій циркуль.



Чершека 17.

Пусть двё точки плоской фигуры двикутся по перпендикулярнымъ прямымъ: одна М, по оси ОУ, другая М, но оси ОХ (черт. 17); найдемъ уравненія (1) движенія этой фигуры.

За начало относительных в координать берень точку \mathcal{O}' , середину прямой \mathcal{M}_{i} , такъ

что \mathcal{M}_{1} 0'= \mathcal{M}_{2} = \mathcal{R}_{1} . Нусть ось 0' ξ перпендикулярна къ \mathcal{M}_{1} \mathcal{M}_{2} , а ось 0' η совпадаеть съ \mathcal{M}_{2} \mathcal{M}_{1} . Относительныя координати точки \mathcal{M}_{2} будуть: ξ_{1} =0, η_{1} = \mathcal{R}_{1} , а точки \mathcal{M}_{2} : ξ_{2} 0, η_{2} = \mathcal{R}_{2} . Абсолютныя координати точки \mathcal{M}_{1} будуть: x_{1} =0, и y_{1} — функція времени, точки \mathcal{M}_{2} : x_{2} — функція временя и y_{2} =0. Уголь φ , образуемий осью 0' ξ съ осью 0 χ , будеть тоже нъкоторая функція времени.

Примънжемъ формулы (2). Изъ первой для точки 🚜 имжемъ:

$$0 = \infty$$
 - R sing;

изъ второй для точен М2

гда с, у абсолютния координаты точки С'.

Получинь два уравненія сь тремя невзвёстними: x_o , y_o , q; но уголь q можеть какъ угодно измёняться съ теченіемъ времени, такъ какъ, напримёръ, точка \mathcal{M}_q можеть двигаться по оси \mathcal{OY} съ какор-угодно скоростью; полагая $q = \mathcal{F}(t)$, получинь слёдурый уравненія, выражаюція движеніе фигуры:

$$g = F(t)$$
.

Найдемъ теперь уравненія травиторів какой-либо точки (\$

1) фигури. Воспользуемся опять уравненіями (2):

$$y_{o} = \{R-\eta\} \sin \varphi + \{g \cos \varphi, \}$$

$$y_{o} = \{g \sin \varphi + (g + \eta) \cos \varphi, \} \cdots (21)$$

чтобы исключить время, исключими у . Рёшаемъ первое уравненіе относительно віму, второе относительно собу

Возвиная получения выраженія въ кладрать и силадывая, по-

лучимъ уравненіе искомой траскторіи:

$$[(R + \eta) x - \xi \eta]^{2} + [\xi \cdot x - (R - \eta) y]^{2} = (R^{2} - \eta^{2} - \xi^{2})^{2}$$
(3.)

Въ этомъ уравненіи ξ и η ведичини постоянния, а перемѣнним будуть x и η . По отношенію къ x и η уравненіе (3₂) второй стєпени, сладовательно, траекторія есть кривая второго порядка, и именно эллипсъ, ибо, какъ видно изъ уравн. (2₁), она не имѣетъ безконечно удаленныхь точекъ.

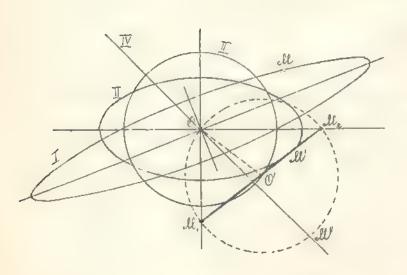
Итакъ, всякая точка разсматриваемой фигуры описываетъ еллипсъ, центръ котораго находится въ точкъ О , но оси, вообще
говоря не совпадаютъ съ осями СХ и ОУ (напримъръ, на черт.
18 элипсъ I, описываемый точкою №).

Частные случаи: 1) для точекъ, лежащихъ на прямой $\mathcal{M}_{i}\mathcal{M}_{i}$, т.е. для такихъ, для которыхъ ξ -0, уравненіе траекторія бу-детъ слъдующее:

$$(\mathcal{R}+\eta)^{2} x^{2} + (\mathcal{R}-\eta)^{2} y^{2} - (\mathcal{R}^{2}-\eta)^{2}$$

или

$$\frac{x^{2}}{(x^{2}-1)^{2}} + \frac{y^{2}}{(x+\eta)^{2}} = 1 \qquad (3_{2})$$



Tepmera 18.

НЗЪ (За) СЛЪдуетъ, что каждая
изъ точекъ прямой
Мама описиваетъ
эмлинсъ, центръ
котораго на началъ координатъ О
и оси совпадатъ
съ осями координатъ (на черт. 18
эмлинсъ II. описиваемий точкой

M).

2) Найдемь точки, вычерчивающія окружность.

Уравнение трасктории въ этомъ случав должно принять видъ:

коеффиціенты при 🖍 и 🌾 будуть равни между собою при 🖰 : 0 :

членя, содержащіе произведеніе xy, исчезають при $\xi=0$, слъдовательно, окружность описываеть единственная точка $C'(\xi=0)$, $\eta=0$) (ча черт. 18 окружность III).

Уравненіе окружности будеть:

$$x^2 + y^2 = \mathcal{R}^2$$
(3₅)

3) Найдемъ точки, вычерчивающія прямую.

Когда

$$x^{2} - y^{2} - \xi^{2} = 0$$
 (k)

уравненіе (3_1) обратится въ систему прямыхъ, проходящихъ черевъ точку 0:

$$(\mathcal{R}+\eta)\cdot x - \xi y = 0 \tag{m}$$

$$\xi \cdot x - (\Re - \eta) y = 0$$
 (412)

Эти два уравненія выражають одну и ту же прямую. Въ самомъ двав, изъ (171) слёдуеть:

н наз (т):

$$\frac{4}{x} = \frac{\xi}{x - \eta} ;$$

HO

потому что, какт видно изъ уравненія (40)

Изъ уравненія (k) слёдуеть, что прямыя линіи описивають всё точки окружности, проходящей черезь точки \mathcal{M}_{i} , \mathcal{M}_{i} и 0 (на черт. 18 указана пунктиромъ эта окружность и проведена прямая IV, описиваемая точкой \mathcal{M}').

Разсматриваемое движение воспроизводится въ приборъ, которий служить для черчения элдипсовъ и потому навывается "еллиплическимъ циркулемъ".

Для того, чтобы найти уравнение кривой, которую данная изподвижная мочка пространства (\mathcal{X} , \mathcal{Y}) вычерчиваеть на движущейся плоской фигурв, мы должны въ формулахъ (2) абсолютнымъ
координатамъ \mathcal{X} и \mathcal{Y} придать постоянныя значения, соотвётствующія данной точкъ, в исключить время. Очевидно, получимъ то
же уравнение (3).

$$\phi(x,y)=0,$$

но перемёнными въ этомъ уравненій будуть теперь уже у и 1. Въ случай *эллиптическаго циркуля* уравненіе кривой, вычерчиваемой неподвижной точкой, будеть ур. (3₁); это уравненіе по отношенію къ перемённымъ у и 11 будеть четвертой степени, слёдовательно, соотвётствующая кривая будеть четвертаго порядка
и именно нёкоторая эпитрохоида одной изъ формъ, изображенныхъ
на черт. 19.

§ 2. Скорости точекъ плоской фигуры.

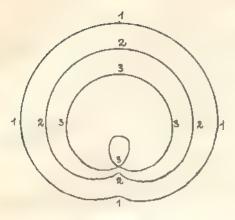
Проекція скорости какой-либо точки плоской фигуры, на основанім ур. (2) будуть:

$$v \cdot \cos(v, x) = x' = x' - (\xi \cdot \sin\varphi + \eta \cdot \cos\varphi) \cdot \varphi' = x' - (y - y_o) \varphi',$$

 $v \cdot \cos(v, y) = y' = y'_o + (x \cdot \cos\varphi - \eta \cdot \sin\varphi) \varphi' = y'_o + (x \cdot x_o) \varphi'.$

$$\cdots (4)$$

Замъчая, что первые члены въ выраженіяхъ хі и у пред-



Tepmera 19.

ставляють проекцій скорости точки 0', а вторме члени - проекцій вращательной скорости вокругь точки 0', заключаемь, что
скорость точки фигури равна геометрической суммё скорости точки 0' и вращательной скорости
вокругь точки 0'. Если 0, обозначаеть скорость точки 0', а

$$\vec{v} = \vec{v}_{\circ} + \vec{w}$$
.

Точку \mathcal{O}' называють полюсомь, а полученная теорема можеть быть формулирована такь: скорость всякой точки фигуры равна геометрической сумма скорости полюса \mathcal{O}' и вращательной скорости точки вокругь этого полюса.

Найденъ такую точку (∞ , η .), скорость которой ровно ну-

$$x'_{o} + (y_{c} - y_{o}) \cdot \varphi' = 0,$$

 $y'_{o} + (x_{o} - x_{o}) \varphi' = 0;$

откуда

$$x_{c} = x_{c} - \frac{y_{c}}{\varphi_{1}},$$

$$y_{c} = y_{c} + \frac{x_{c}}{\varphi_{1}}.$$
(5)

Изъ (5) слёдуеть, что сосолюжных координамы точки, скорость которой равна нулю, суть нёкоторыя функціи времени; вначить, въ плоскости неизмёняемой фигуры въ каждый моменть существуеть такая точка, которая, принадлежа фигурё, или будучи
ненамённо съ нею связана, кийеть въ этоть моменть скорость.
равную нулю; эта точка и есть міновенный цениръ. Геометриче-

ское мъсто мгновенних центровь на ненодвижной плоскости есть криван, которая называется неподвижной центроидой; уравнение ея $\mathcal{F}(\infty,\gamma)=0$ получимь изъ уравнения (5), исключивъ время t.

Пользуясь формулами, выражающими относительныя координать точки черезь абсолютныя:

$$\xi = (x-x)\cos\varphi + (y-y)\sin\varphi$$
,
 $\eta = -(x-x)\sin\varphi + (y-y)\cos\varphi$;

съ помощью уравненій (5) мы найдемь относительных координаты міновенцаю центра:

$$\frac{\mathcal{E}}{\mathcal{E}} = -\frac{y'}{\varphi'} \cdot \cos\varphi + \frac{x'}{\varphi'} \cdot \sin\varphi = (x' \sin\varphi - y' \cos\varphi) \frac{1}{\varphi'} \cdot$$

$$\eta = \frac{y'_0}{\varphi'} \cdot \sin\varphi + \frac{x'_0}{\varphi'} \cdot \cos\varphi = (x' \cos\varphi + y' \sin\varphi) \frac{1}{\varphi'} \cdot$$
..(6)

исключивъ время (t) изъ уравн. (б), получимъ уравненіе:

$$\Phi(\xi_c,\eta)=0$$

кривой, которую мгновенный центръ вычерчиваеть въ движущемся тёлё, т.е. уравненіе пообижной центроиды.

Возьнемъ приведенний выше примпръ 2-ой: еллиптическій циркуль.

$$x_{i} = \Re \sin q_{i}$$
,
 $q_{i} = \Re \cos q_{i}$,
 $q_{i} = \Im (t)$.

Пользуясь формулами (б), находинь абсолютния координаты мгновеннаго центра:

$$x_{e} = \Re \operatorname{sing} + \partial \operatorname{sing} \cdot \frac{q'}{q'} = 2\Re \operatorname{sing},$$

$$y_{e} = \Re \operatorname{cos} q + \Re \operatorname{cos} q \cdot \frac{q'}{q'} = 2\Re \operatorname{cos} q.$$

$$(5)$$

Исключивь отсюда время, находимь уравнение меподвижной

центроиды:

$$x_{\epsilon}^{z} + y_{\bullet}^{z} = 4R^{2}$$

Неподвижная центроида есть, слёдовательно, окружность радіуса 2R съ центромъ въ точкъ 0 (черт. 20).

Относительныя координаты мгновеннаго центра на основаніи ур. (6) будуть:

Исключая Т , получимъ уравнение подвижной центроиды:

2.R.
0/R

Чержека 20.

Подвижная центроида есть, слёдовательно, окружность радіуса Я , съ центроиъ вь точкё

Взявии вторыя производныя по времени отъ ур. (2), ин найденъ выраженія для проекцій ускоренія какой-янбо точки фигуры. Приравнивая эти выраженія ну-

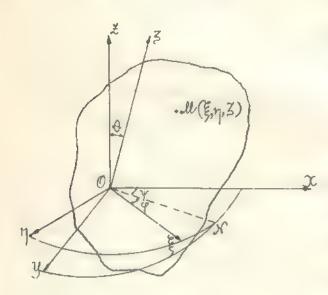
лю, мы получимъ уравненія для опредёленія коордивать точки, ускореніе которой въ моменть т равно нулю; эта точка навывается центромъ ускореній.

ГЛАВА V.

§ 1. Вращение твердаго тала вокругь неподвижной точки *).

Веремъ дей прямоугольных системы координативхъ осей съ общимъ началомъ въ неподвижной точке \mathcal{O} : одна система, съ осями \mathcal{OX} , \mathcal{OY} , \mathcal{OX} , неподвижна въ пространствъ, другая, съ осями \mathcal{OE} , $\mathcal{O\eta}$, \mathcal{OS} , неизмънно связана съ тъломъ (черт. 21).

Положеніе осей 0ξ , 0η , 0ζ , ми опредвляемь следующими тремя углами: угломь $20\zeta-\theta$ **) и двумя углами, образуемими



Чертекь 21.

осями О\$ и ОХ съ прямой ОХ, не которой пересакаются плоскости ХОУ и \$Оη, т.е. угломъ ХО\$ = Ф. и угломъ ХОХ = Ф.

Эти угли будемъ отсчитывать слёдующимъ образомъ: Н отъ ОХ из ОЗ, слёва направо для наблюдателя, расположеннаго по ОХ; Ф отъ ОХ из СЕ въ такую сторону,

чтобы при пореходё отъ СЕ къ Оу уголъ 4 возрасталь на $\frac{\pi}{2}$;

ф отъ ОХ къ ОУ въ ту сторону, гдё находится ось СУ.

Примърт: Тъло вращается равноиврно съ угловой скоростью к

^{*)} Аналитическое разсмотръніе деиженія, составляющее дополненів ка соотвътствующей статью первой части курса. Ст. «Теорет. Ненаника», ч. І.

^{**)} Греческія буком: 9 (ви), ф (яси) и ф (язна).

вокругь оси $\mathcal{O}_{\mathcal{S}}$, которая сама равномёрно вращается съ угловой скоростью \mathcal{N} вокругь оси $\mathcal{O}_{\mathcal{S}}$, оставаясь къ ней перпендикулярной.

Пусть въ моментъ t=0 ось 0% находится въ плоскости $\pounds 0 \mathcal{X}$, тогда уравненія движенія будутъ:

$$\theta = \frac{\pi}{2}$$
, $\varphi = kt$, $\psi = \frac{\pi}{2} + nt$.

При вращеніи тёла вокругь точки О углы ⊕ , Ф , ψ , измёняются съ теченіемъ времени, а потому уравненія движенія тёла будуть:

$$\theta = f_1(t), \varphi = f_2(t), \psi = f_3(t)$$
(1)

Косинусы девяти угловъ между направленіями осей абсолютныхъ и относительныхъ координатъ обоеначниъ для краткости буквами С., в., с. со значками 1, 2, 3, какъ видно изъ слёдующей таблици:

	\mathfrak{X}	у	Z
(MIR)	Ol4	a	Cl ₃
η	6,	62	6 _s
3	C	Cz	C ₃

Эти девять косинусовь связани между собою местью равенст-

$$\begin{vmatrix}
\dot{c}_{1}^{a} + \dot{b}_{1}^{a} + \dot{c}_{1}^{a} &= 1 \\
\dot{c}_{1}^{a} + \dot{b}_{2}^{a} + \dot{c}_{2}^{a} &= 1
\end{vmatrix}$$

$$\begin{vmatrix}
\dot{c}_{1}^{a} + \dot{b}_{1}^{a} + \dot{c}_{2}^{a} &= 1 \\
\dot{c}_{2}^{a} + \dot{b}_{3}^{a} + \dot{c}_{3}^{a} &= 1
\end{vmatrix}$$
(2)

[&]quot;TROPETHTECKAR MEXAHERA". T. II. HPOG. H. B. MEWEPCKIN.

$$\begin{array}{c}
 a_{3}a_{4} + b_{5}b_{4} + c_{5}c_{5} = 0, \\
 a_{3}a_{4} + b_{5}b_{4} + c_{5}c_{4} = 0, \\
 a_{4}a_{5} + b_{5}b_{5} + c_{5}c_{4} = 0
\end{array}$$

*) Рассиствань (2) и (3) расновильны в рассиствы (8_1) и (8_1)

Преобразук постепенно координатную систему CXYZ въ оистему $O\xi\eta Z$, получинь слъдующіх вираженіх для двекти \cos -овъ че-

Во вышвунаванномо примпра:

$$a_1 = -\cos kt \cdot \sin nt$$
, $a_2 = \cos kt \cdot \cos nt$, $a_3 = \sin kt$; $b_4 = \sin kt \cdot \sin nt$, $b_5 = \cos kt$; $c_4 = \cos nt$, $c_5 = \sin nt$, $c_5 = 0$.

Относительныя воординати точки связани съ абсолютными слёдумании формулами:

Приводенныя здёсь формулы навёстим уже нав нуров аналитической геометрів.

Уравненія траекторів точки \mathcal{M} (ξ , η , ξ) мы получимъ наъ уравн. (4), придавъ ξ , η , ξ посможным значенія и ис-ключивъ время, которое входить въ выраженіе косинусовъ. Полученния два уравненія будуть выражать, очевидно, нёкоторую сферическую кривую.

Уравненія вривой, которую неподешжися мочка (x, y, z) пространства вычерчиваеть внутри движущагося тёла, получимь, когда въ уравн. (4) координатамъ x, y, z придадимъ постояння значенія и исключимъ время. Очевидно, получатся тё же самия (по виду) уравненія, что и для траекторіи точки \mathcal{M} (ξ , η , ξ), но перемѣнним въ нихъ будутъ уже ξ , η , ξ , a x, ψ , z, — ностоянними.

Примпианів: Для нахожденія этой кривой можно, колечно, воспольвоваться уравн. (5), выражающими относительныя координаты черевъ абсолютныя:

$$\xi = a_{1}x + a_{1}y + a_{2}z,$$

$$\eta = b_{1}x + b_{1}y + b_{2}z,$$

$$\xi = c_{1}x + c_{2}y + c_{3}z.$$

Исключивь отсюда время, получимь уразненія кривой.

§ 2. Скорости точень тала, вращающагося вокругь неподвижной точки.

Дифференцырованіемъ по времени находимъ изъ уравн(4) для проекцій скорости в точки тёла М (Е, Л, З) олёдующія вираженія *):

$$v \cdot \cos(v, X) = \frac{dx}{dt} = \alpha'_{1} \xi + \beta'_{1} \eta + c'_{1} \xi,$$

$$v \cdot \cos(v, Y) = \frac{dy}{dt} = \alpha'_{2} \xi + \beta'_{2} \eta + c'_{3} \xi,$$

$$v \cdot \cos(v, X) = \frac{dx}{dt} = \alpha'_{3} \xi + \beta'_{3} \eta + c'_{3} \xi,$$

$$v \cdot \cos(v, X) = \frac{dx}{dt} = \alpha'_{3} \xi + \beta'_{3} \eta + c'_{3} \xi,$$

гдъ

$$a'_1 = \frac{da_1}{dt}$$
, $b'_1 = \frac{db_2}{dt}$, $c'_1 = \frac{dc_1}{dt}$,
$$a'_2 = \frac{da_2}{dt}$$
, $b'_3 = \frac{db_3}{dt}$, ... $H T. A.$

Чтобн вывести накоторыя свойства скорости v, преобразуемь формули (6), подставивь вмасто v, v, ихъ выраженія изъ урави. (5); — получимь:

$$\frac{dx}{dt} = x(a, a'_1 + b, b'_1 + e_1 e'_1) + y(a_3 a_1 + b_3 b_1 + e_2 e'_1) + z(a_3 a'_1 + b_3 b'_1 + e_3 e'_1), \quad (\infty)$$

$$\frac{dy}{dt} = x(a_1 a'_2 + b_1 b'_2 + e_1 e'_2) + y(a_3 a'_2 + b_3 b'_2 + e_3 e'_2) + z(a_3 a'_2 + b_3 b'_2 + e_3 e'_2), \quad (\beta)$$

$$\frac{dx}{dt} = x(a_1 a'_2 + b_1 b'_3 + e_1 e'_3) + y(a_3 a'_3 + b_2 b'_3 + e_3 e'_4) + z(a_3 a'_3 + b_3 b'_3 + e_3 e'_3), \quad (\gamma)$$

Замічаємь, что коэффицієнты при x въ формулі (x), при у въ (β) и при x въ (γ) равны нулю; въ самомь ділі, взявши первыя производныя по времени отъ уравн. (2), находимъ по сокращени на два:

^{*)} Для каждой мочки шкла ся относительныя ноординаты \$, Л , З сохраняють постоянныя значенія при деиженіи шкла.

$$\begin{array}{l}
\alpha_{1} \cdot \alpha_{1}^{1} + b_{1} \cdot b_{1}^{1} + c_{1} \cdot c_{1}^{1} = 0, \\
\alpha_{3} \cdot \alpha_{3}^{1} + b_{3} \cdot b_{3}^{1} + c_{3} \cdot c_{3}^{1} = 0, \\
\alpha_{3} \cdot \alpha_{3}^{1} + b_{3} \cdot b_{3}^{1} + c_{3} \cdot c_{3}^{1} = 0.
\end{array}$$

Кромё того, дифференцируя по времени уравн. (3), находимъ слёдующія зависимости между остальными коэффиціентами при エ, y, エ, въ формулахъ (べ), (β), (γ):

$$\alpha_{2} \alpha_{3}^{1} + b_{3} b_{3}^{1} + c_{3} c_{3}^{1} = -(\alpha_{3} \alpha_{2}^{1} + b_{3} b_{2}^{1} + c_{3} c_{2}^{1}),
\alpha_{3} \alpha_{1}^{1} + b_{3} b_{1}^{1} + c_{3} c_{1}^{1} = -(\alpha_{3} \alpha_{3}^{1} + b_{3} b_{3}^{1} + c_{4} c_{3}^{1}),
\alpha_{4} \alpha_{2}^{1} + b_{6} b_{3}^{1} + c_{6} c_{2}^{1} = -(\alpha_{3} \alpha_{4}^{1} + b_{2} b_{3}^{1} + c_{2} c_{4}^{1}).$$

Обозначимъ для сокращенія письма лёвыя части равенствъ (8) черевъ 9 г., Q , Яг., такъ что:

$$\mathcal{G} = \alpha_{3} \alpha_{3}^{1} + b_{3} b_{3}^{1} + c_{3} c_{3}^{1},$$

$$\mathcal{Q} = \alpha_{3} \alpha_{1}^{1} + b_{3} b_{1}^{1} + c_{3} c_{1}^{1},$$

$$\mathcal{R} = \alpha_{1} \alpha_{2}^{1} + b_{1} b_{2}^{1} + c_{2} c_{3}^{1}.$$
(8')

Тогда на основанім уравн. (7), (8) и (8') мы получимь слёдурція выраженія для проекцій скорости какой-либо точки тёла:

$$v\cos(v, \mathcal{X}) = zQ - y\mathcal{R},$$

$$v\cos(v, \mathcal{Y}) = x\mathcal{R} - z\mathcal{P},$$

$$v\cos(v, \mathcal{X}) = y\mathcal{P} - xQ.$$

Въ примъръ: 9° -k cosnt, a = k sunnt, R = n.

Азъ выражения (9) выведемъ нёкоторыя заключенія:

Координаты (x, y, Z) точки тёла, окорость которой ровна нулю, должны удовлетворять слёдующимъ условіямъ:

$$xQ - yR = 0,$$

$$xR - xP = 0,$$

$$yP - xQ = 0.$$

REE

$$\frac{y}{Q} = \frac{z}{R}; \quad \frac{z}{R} = \frac{x}{9}; \quad \frac{x}{9} = \frac{y}{Q} \dots (8)$$

Такъ какъ одно изъ уравненій (δ) есть слёдствіе двухъ другимъ, то ми имбемъ здёсь два уравненія съ тремя неизвёстними

$$\frac{x}{9} = \frac{y}{Q} = \frac{z}{R} \qquad (10)$$

Изъ уравн. (10) слёдуеть, что координаты x, y, z, точки, скорость которой равна нулю, овязаны двумя уравненіями первой степени; значить, существуеть безчисленное множество точекь, скорость которыхь равна нулю. Всё эти точки лежать на прямой, проходящей черевь начало координать, которая в выражается уравненіями (10). Если перемённой t дадимь опредёленное значеніе, то F, Q, R, получать опредёленныя значенія, в уравн. (10) выразять прямую, которая называется міновенной осью тёла для соотвётствующаго момента времени.

Мгновенная ось съ теченіемъ времени мѣняетъ свое направленіе въ пространствъ, такъ какъ \mathcal{F} , \mathcal{Q} , \mathcal{R} – функціи времени. (Въ примъръ уравненія мгновенной оси будутъ:

$$\frac{x}{k \cosh t} = \frac{y}{k \sinh t} = \frac{x}{n}$$

Направление мгновенной оси обозначимъ черезъ Ω ; на черт. 22 мгновенную ось представляетъ прямая 0Ω . На основании ур. (10) направление мгновенной оси (Ω) опредълниъ по формуламъ:

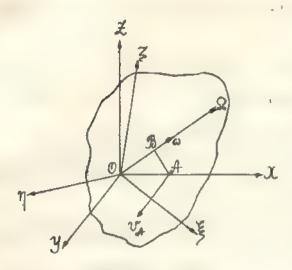
$$\cos(\Omega, X) = \frac{g}{\sqrt{g^2 + Q^2 + g^2}},$$

$$\cos(\Omega, Y) = \frac{Q}{\sqrt{g^2 + Q^2 + g^2}},$$

$$\cos(\Omega, X) = \frac{g}{\sqrt{g^2 + Q^2 + g^2}},$$

$$\cos(\Omega, X) = \frac{g}{\sqrt{g^2 + Q^2 + g^2}},$$
(11)

Узловая скорость (), съ которой



Tepmera 28.

тёло вращается вокругъ мгновенной оси, равна*) отношенів окорости какой-либо точки тёла къ ея кратчаймему разотоянію до оси.

Возьмемъ точку тёла

А, лежаную въ разсматриваемий моментъ времени
на оси ОХ въ разстоянін отъ начала координатъ, равномъ единицѣ

 $(\infty-1, \eta=0, z=0)$; кратчайшее ея разстояніе \mathcal{AB} до оси $\mathbb{O}\Omega$ обозначних черезь \mathcal{H} :

Очевидно:

$$h = 0 \text{A.sin}(\hat{A}0 \text{B}) = 1 \sqrt{1 - \cos^2(\Omega, \chi)} = \sqrt{\frac{Q^2 + R^2}{\mathcal{F}^2 + Q^2 + R^2}}.$$

На основанів формуль (9) проекціи скорости точки будуть

$$v_{x}.\cos(v_{x}, X) = 0$$
,
 $v_{x}\cos(v_{x}, Y) = xR = R$,
 $v_{x}\cos(v_{x}, X) = -xQ = -Q$,

OTKYAS

$$v_{i} = \sqrt{S^{k} + Q^{k}}$$
.

Такимъ обравомъ, угловая скорость со выразится слёдукней формулой:

$$\omega = \frac{v_a}{h} = \sqrt{\mathcal{P}^2 + \mathcal{Q}^2 + \mathcal{R}^2} \qquad (12)$$

^{*)} См. "Теореническая Неканика", часть І.

Изъ урави. (12) следуетъ, что угловая скорость ω , вообще говоря, зависитъ отъ времени, потому что $\mathcal T$, $\mathcal Q$, $\mathcal R$ - функціи времени.

 $\omega = \sqrt{\frac{1}{4c^2 + n^2}}$.

Угловую скорость, какъ всякую величину, можно изображать трафически — отрёвкомъ прямой извёстной длини, въ зависимости отъ длини того отрёзка, которымъ ми изобразимъ угловую скорость, равную единицё, Условившись откладывать угловую скорость по направленію жіновенной оси ($O\Omega$), ин можемъ угловую скорость ω разсматривать, какъ нёкоторый векторъ, а, слёдовательно, можемъ и провитировать ве на координатния оси; — по-лучимъ:

$$\omega \cos(\omega, \mathcal{X}) = \sqrt{g^{2} + Q^{2} + g^{2}} \cdot \sqrt{g^{2} + Q^{2} + g^{2}} = g,$$

$$\omega \cos(\omega, \mathcal{Y}) = \sqrt{g^{2} + Q^{2} + g^{2}} \cdot \sqrt{g^{2} + Q^{2} + g^{2}} = Q,$$

$$\omega \cos(\omega, \mathcal{X}) = \sqrt{g^{2} + Q^{2} + g^{2}} \cdot \frac{g}{\sqrt{g^{2} + Q^{2} + g^{2}}} = g.$$

$$(13)$$

Уравненія (13) дають намъ кинематическое значеніе тіхь аналитических выраженій, которыя ми выше обозначили черезъ \mathfrak{G}^* , \mathfrak{K} , именно: \mathfrak{G}^* , \mathfrak{Q} и \mathfrak{R} представляють провиціи угловой скороски на координатных оси \mathfrak{OX} , \mathfrak{OY} и \mathfrak{OX} .

Чтобы рёшить вопросъ относительно того, въ какую сморому тёло будеть вращаться для наблюдателя, расположеннаго по мгновенной оси, предположимъ, что на одинъ моменть ми взяли ось (Д, совпадающею съ мгновенной осью, и найдемъ, въ какую сторону направлена скорость точки А?

Такъ какъ угловая скорость направлена по $\mathcal{O}\mathcal{Z}$, то \mathcal{P} = 0 , \mathcal{Q} = 0 и \mathcal{R} > 0 , ольдовательно, по форм. (9):

$$v_{\underline{x}} \cdot \cos(v_{\underline{x}}, \underline{x}) = 0,$$

$$v_{\underline{x}} \cdot \cos(v_{\underline{x}}, \underline{y}) = \mathcal{R},$$

$$v_{\underline{x}} \cdot \cos(v_{\underline{x}}, \underline{x}) = 0.$$

откуда сявдуеть, что скорость $v_{\mathcal{A}}$ направлена параклельно оси $overline{overline}$ въ положительную ея сторону.

Такимъ образомъ, вращеніе вокругъ мгновенной оси, направленіе которой опредёляется урави. (11), происходить сапва направо для наблюдателя, расположеннаго по направленію угловой скорости.

Исключивъ изъ урави. (10) время, ми получимъ уравненіе поверхности - неподвижного оксоида.

 $\begin{bmatrix} B_b & npumnpn & - & \text{неподвижний аксондь будеть круглый конусь,} \\ \text{ось котораго есть ось } \mathfrak{O} \mathcal{Z} : \end{bmatrix}$

$$x^{k} + y^{k} - \frac{k^{k}}{n^{k}} \cdot x^{k} = 0$$
.

чтобы получить уравненіе подвижного скоонда, ын должны найти проекція угловой скорости с на координатныя оси об , од , движущіяся вийстй съ тёломъ:

$$\omega \cdot \cos(\omega, \xi) = \eta = \alpha_i \mathcal{P} + \alpha_k \mathcal{Q} + \alpha_i \mathcal{R},$$

$$\omega \cdot \cos(\omega, \eta) = q = b_i \mathcal{P} + b_k \mathcal{Q} + b_k \mathcal{R},$$

$$\omega \cdot \cos(\omega, \xi) = z = q \mathcal{P} + c_k \mathcal{Q} + c_k \mathcal{R}.$$

$$(14)$$

По формуламъ (14) найдемъ р , д , г , и тогда уравненія мгновенной оси въ относительникъ координатакъ будутъ:

$$\frac{\xi}{p} = \frac{\eta}{q} = \frac{3}{7} \dots \dots (15)$$

исключивъ изъ уравн. (15) время, получимъ уравнение подвижного аксоида:

$$\mathcal{F}(\xi, \eta, 3) = 0.$$

провиціи скороски № какой-либо точки тіла, вийнщей координати €, у , З , на оси СЕ, Оу , ОЗ , виравантся черезь € , у , З формулами, подобними формуламъ (9):

$$v:\cos(v,\xi) = Z\cdot q - \eta \cdot z,$$

 $v:\cos(v,\eta) = \xi \cdot z - Z\cdot p,$
 $v:\cos(v,\zeta) = \eta \cdot p - \xi \cdot q.$

(Въ примъръ вивеиз: $p = n \sin kt$, $q = n \cosh t$, r = k.)

Уравненія миновенной оси въ относительнихь координатахъ будуть:

отсыда, уравнение подвижного аксонда

сладовательно, подвижной аксовдь есть вругана конусь, ось котораго совпадаеть съ осьв 02).

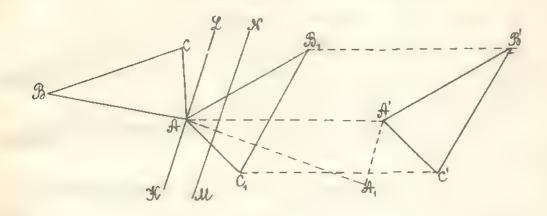
PHABA VI.

ABHREBIE CHOROLHAPO TERPLAPO TELL.

\$ 1. Ресметрическое рашение.

Положение свободнаго твердаго тёла вполнё опредёляется попожением прекъ его почекъ, не лекацикъ на одной прямой.

Теорема. При движенім тёла въ общемъ случай всякое положеніе тёла можеть бить получено изъ какого-угодно другого положенія посредствомъ двухъ движеній: ераценія вокругъ илкожорой оси и движенія поступажельнаго (прямолинейнаго).



Tepners 28.

Пусть А, В, С будуть положенія трехь точекь тёла при первомь его положенів, А', В', С' — при второмь (черт 23) Очевидно, А'В'=АВ, ВС'=ВС, А'С=АС. Знаемь, *) что ерощом тёло вокругь нёкоторой оси КІ, проходящей черезь точку А, можемь неревести треугольникь АВС вь такое положеніе АВ, С, , при которомь сторона АВ, ТАВ, АС, ТАС', ВС, ВС' Тогда прямия, соединяющія соотвётственния вершини треугольниковь АВ, С, и А'ВС' будуть равни и параллельни: АД' ВВ В С, С'; всяёдствіе этого мы можемь разсматриваемий треугольникь (а выйстё съ нимъ и тёло) изъ положенія АВ, С, перевести вь положеніе А'В'С' поступательных деиженіємь по прямой АД', такъ какъ, когда А, двигаясь по АД', перейдеть въ Д', то точки В, в С, перейдуть въ В' и С'

^{*)} См. "Теорежическая Неганика", часть I.

Движеніе тёла, состоящее изъ вращенія вокругъ нёкоторой оси и поступательнаго движенія вдоль этой оси, называется винмовых движеніємъ. Ось называется при этомъ винмовой осью или осью вращенія и скольженія.

Основной случай такого движенія представляеть движеніе винта въ неподвижной гайка.

Творема. При движении тъла въ общемъ олучат всякое положение вто можеть быть получено изъ какого-угодно другого положения посредствомъ винтового движения вокругь нъкоторой оси.

Намъ нужно доказать, что вращение вокругъ оси ЖД и поступательное движение по направлению АА (см. черт. 23) можно замёнить винтовымъ движениемъ вокругъ нёкоторой оси.

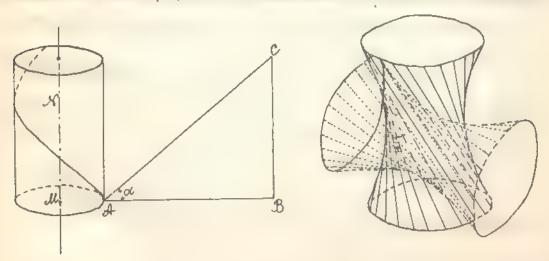
Замёнимъ поступательное движеніе по прямой АА двумя поступательними движеніями: переведемъ сначала точку А прямолинейнимъ движеніемъ изъ А въ А, а затёмъ изъ А прямолинейнимъ же движеніемъ въ А причемъ АА ТЖЕ, а А.Н ЖЕ. Очевидно, вращательное движеніе тёла вокругъ оси КЕ и поступательное движеніе его, перпендикулярное къ КЕ, составляютъ вмёстё движеніе, параллельное неподвижной плоскости (перпендикулярной къ КЕ); а перемёщеніе тёла при такомъ движеніи, какъ мы внаемъ, всегда можно замёнить вращеніемъ вокругъ чёкоторой оси МК КЕ. Присоединяя къ этому движенію поступательное движеніе по А.А, которая нараллельна МК, мы и получимъ въ результать винювое движеніе тёла.

Соотвітствующій винть можно легко построить слідующим образомь: возьмемь круглий цилиндрь, ось котораго будеть МУ (черт.24), а радіусь равень единиці длини; пусть у будеть тоть уголь (вираженний вь частяхь радіуса), на которай тіло должно быть повернуто около оси; навернемъ на цилиндръ прямоугольний треугольникъ ABC, въ которомъ уголъ α опредъяяется неъ уравненія:

$$tq\alpha = \frac{A,A'}{\varphi}$$

тогда гипотенува АС образуеть искомую винтовую линію.

Сапостей. Доказанная теорема справедлива, какъ бы мало перемъщение тъла не было, слъдовательно, она справедлива в для безконечно-малато перемъщения.



Tepmers 24.

Червека 25.

ось описываеть при своемь движении два линейчатихь поверхно-

первая ловерхность называется подещиным висоидом илисевиимх винжовых осей (или продвижным аксоидомь мгновенных в осей враденія и скольженія"), вторая, - неподешиными омь міновенных винжовых осей (или "неподвижнит аксоидомъ мгновеннихъ осей враденія и скольженія").

Простаний случай таких аксондовь представляють два однополняв виперболоида (черт. 25). Въ каждий моменть времени оба аксонда нивить, очевидно, общую производящую, которая служить игновенной винтовой осью для этого момента; кром' того, она является въ то же время осью скольженія. Движеніе твga ba odmena cayyah mozho paschatpebath, kana pesyahtata coeдененія кажанія подвежного аксонда винтовихь осей по аксонду веподвижному со скольженісью вдоль по общей производящей.

\$ 2. Андлишическое рименів.

Веремъ двъ системи координатнихъ осей: одну ($\mathcal{O}\mathfrak{X}$, $\mathcal{O}\mathfrak{Y}$, СЕ) неподвижную въ пространствъ и другую (ОБ, Оп, ОЗ), неваманно связанную съ таломъ (черт. 26).

Положеніе тала будеть опредвлено, если извастии: положеніе точки \mathcal{C}' (x_a , y_a , z_a)*) и направленіе координатних осей СЕ, Оп, СЗ относительно осей ОХ, ОУ, ОК (или относительно параллельных выс осей: $\mathcal{O}'\mathcal{X}'$, $\mathcal{O}'\mathcal{J}'$, $\mathcal{O}'\mathcal{J}'$); эти направленія опредвляются тремя углами: Ф , Ф , 🕀 **).

Движеніе тіля въ общеми случал вполні опреділено, если Х., у., г., ф, ф выражены извъстними функціями отъ времеин: поэтому мы нивемь месть уравневій движенія тала:

$$x_0 = f_1(t)$$
, $y_0 = f_2(t)$, $z_0 = f_3(t)$;

^{*)} точку О' часто навивають полюсомь.
**) черезь 9 , у и д оборначинь ть же угли, что и въ случан деняенія вограно выла вохруга неподвижной вочки.

$$\varphi = \mathcal{F}_1(t), \psi = \mathcal{F}_2(t), \psi = \mathcal{F}_3(t).$$

Всё изложенные вине случан движенія твердаго тёла могуть быть разсиатриваеми какъ часяние случаи движенія, выражаемаго местью написанными уравненіями:

для поступательнаго движенія:

$$\mathcal{F}_{i}(t) = \mathcal{F}_{\epsilon}(t) = \mathcal{F}_{a}(t) = 0;$$

для вращенія около неподвижной оси (ОХ):

$$f_1(t) = f_2(t) = f_3(t) = \mathcal{F}_2(t) = \mathcal{F}_3(t) = 0$$
;

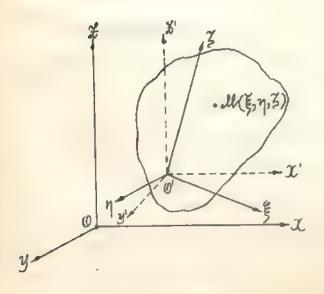
для движенія, параляєльнаго неподвижной илоскости (xoy):

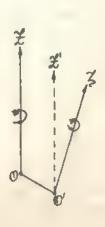
для движенія вокругь неподвижной точки (0):

$$f_1(t) = f_2(t) - f_3(t) = 0.$$

Примъръ 1. Винтовое движеніе тёла около оси $\mathcal{O} \mathcal{X}$ выражается уравненіями:

$$x_0 = 0$$
, $y_0 = 0$, $x_0 = kt$, $y_0 = 0$, $y_0 = 0$.





Примъръ 2. Тъло равномърно вращается съ угловой скоростью k вокругъ оси 0'Z, которая не находится въ одной плоскости съ неподвижной осью $0 \, k$ (черт. 27); пусть $00'=\alpha$ будетъ кратчайшее разстояніе между этими осями; положимъ, что ось 0'Z немайшее разстояніе между этими осями; положимъ, что ось 0'Z немайшее разстояней со отержнемъ, которий расположенъ по 00' и вращается вокругъ оси $0 \, k$ равномърно съ угловой скоростью m; тогда уголь 0' будетъ постояний $0 \, k$; предполагая, что въ моментъ $0 \, k$ ось 0'Z находится въ плоскости $0 \, k'$ ин получимъ олъдующія уравненія движенія тъла:

$$x_0 = \alpha \cdot \text{cosnt}$$
, $y_0 = \alpha \cdot \text{sinnt}$, $z_0 = 0$, $\phi = \alpha \cdot \phi = \alpha \cdot \phi = \frac{\pi}{2} + nt$.

Основныя формулы, выражающія абсолютныя координаты х , у , х какой-янбо точки Л черезь ея относительныя координаты ў , ч , д , будуть:

$$x = x_{s} + \alpha_{i} \xi + b_{i} \eta + c_{i} \zeta,$$

$$y = y_{s} + \alpha_{s} \xi + b_{s} \eta + c_{s} \zeta,$$

$$x = x_{s} + \alpha_{s} \xi + b_{s} \eta + c_{s} \zeta.$$
(1)*)

формули, выражающія обратно относительния координати ξ , η , ζ черезь координати абсолютния x, γ , z, будуть слёдующія: $\xi = \alpha_i(x-x_i) + \alpha_i(\gamma_i - \gamma_i) + \alpha_i(\gamma_i - \gamma_i) + \alpha_i(\gamma_i - \gamma_i)$

$$\eta = b_1(x-x_0) + a_2(y-y_0) + a_3(x-x_0),$$

$$\eta = b_1(x-x_0) + b_2(y-y_0) + b_3(x-x_0),$$

$$Z = c_1(x-x_0) + c_2(y-y_0) + c_3(x-x_0)$$
(2)

Искаючая изъ уравн. (1) время t , которое входить въ вираженія x_s , y_s , z_s и девяти соз -овъ α_s , α_s c_s полу-

чинь два уравненія правилоріи точки. 4. Тё же уравненія, если считать въ нехъ перемённими относит, координати ξ , η , ζ , а постоянними абсол. координати x, η , z, будуть уровненіями иривой, вичерчиваемой въ тёлё какой-либо неподвижной точкой (x, y, z) пространства.

Взявии производния по времени отъ уравн. (1), мы подучимъ слъдующія вираженія для проекцій скорости точки (5, 1, 3) тъла на оси абсолютнихъ координать:

$$v\cos(v, X) = \frac{dx}{dt} = x_0 + \alpha_1 \xi + b_1 \eta + c_1 \xi,$$

 $v\cos(v, Y) = \frac{dy}{dt} = y_0 + \alpha_2 \xi + b_2 \eta + c_2 \xi,$
 $v\cos(v, X) = \frac{dx}{dt} = x_0 + \alpha_3 \xi + b_3 \eta + c_3 \xi,$ (3)

PĄĎ

$$\infty'_{\circ} = \frac{d\alpha_{\circ}}{dt}$$
, $\alpha'_{\circ} = \frac{d\alpha_{\circ}}{dt}$,

По этимъ формуламъ можемъ найти и величину и направление скорости точки \mathcal{M} . Первые члени урава. (3): x_i , y_i , x_i суть проекціи скорости полюса \mathcal{O}' , остальние же виражаютъ проекціи той скорости точки \mathcal{M} , которую она имъла би, если би точка \mathcal{O}' била неподвижна, а тъло вокругъ нея вращалось.

Такимъ образомъ, формуля (3) показиваютъ, что окоросль мочки твердаго тъла въ общемъ случай движенія равна геометри-ческой суммъ окоросли полиса (С) и вражательной скоросли (С) точки во вращеніи тъла вокругъ этого полиса:

$$\vec{v} = \vec{v} + \vec{w}$$
.

Преобравуемъ формули (3), подставивъ вийсто ξ , η , ξ яхъ впраженія изъ формуль (2). Получимъ, очевидно, формули, аналогичния формуламъ (9):

$$v \cdot \cos(v, x) = x'_{0} + (x-x_{0})Q - (y-y_{0})R,$$

$$v \cdot \cos(v, y) = y'_{0} + (x-x_{0})R - (x-x_{0})G,$$

$$v \cdot \cos(v, x) = x'_{0} + (y-y)Q - (x-x_{0})G,$$
(4)

гдв Г, С, Я имъють тв во значенія, что и въ случав вращенія твердаго тела вокругь неподвижной точки; какъ и тамъ, узловся скорость тела определяется по величинъ и направленію изъ формуль:

$$\omega = \sqrt{\mathcal{G}^2 + \mathcal{Q}^2 + \mathcal{R}^2},$$

$$\cos(\omega, \mathcal{X}) = \frac{\mathcal{G}}{\sqrt{\mathcal{G}^2 + \mathcal{Q}^2 + \mathcal{R}^2}},$$

$$\cos(\omega, \mathcal{Y}) = \frac{\mathcal{G}}{\sqrt{\mathcal{G}^2 + \mathcal{Q}^2 + \mathcal{R}^2}},$$

$$\cos(\omega, \mathcal{X}) = \frac{\mathcal{R}}{\sqrt{\mathcal{G}^2 + \mathcal{Q}^2 + \mathcal{R}^2}}.$$

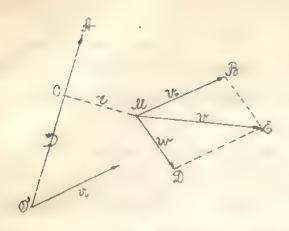
(Въ наменъ принпри

$$G = k \cdot \sin \alpha \cdot \cos nt$$
,
 $Q = k \cdot \sin \alpha \cdot \sin nt$,
 $R = n + k \cdot \cos \alpha$,

и угловая скорость имаеть постоянную величику:

$$\omega = \sqrt{k^4 + n^4 + 2kn \cos\alpha} \).$$

Основываясь на томъ, что скорость точки твердаго тёла въ общемъ случай движенія равна геометрической сумий скорости нолюса и вращательной скорости вокругь этого полюса, легко поомромяю эту скорость. Нусть С будеть полюсь, С скорость полюса и ОА=О угловая скорость тёла (черт. 28). Желая нострочть скорость накой-либо точки тёла М, вроводимъ наъ М отрйвокъ МВ+ С. Чтоби найти вращательную скорость (О) точки
М, опустимъ перпендикуляръ МС на ОА; пусть МС=2, тог-



Чержекъ 28.

да но величина W= V. (); эту величину мы отложимъ по перпендикуляру къ пло-скости, проходящей черезъ точку И и ось ОА, такъ чтобя для наблюдателя, рас-положеннаго но оси; она была направлена слава направо; получинъ прямую

МД, которая и будеть представлять врадательную скорость W Построивь на МД и МВ параллелограмив, получинь длагональ . И.Е., которая и будеть изображать скорость (V) точки М.

PAABA VII.

OTHOCHTSALBOR ABURBHIS TORKE BY OBJENY CAYTAB.

При раземотраніи относительнаго движенім точки представляются, какъ ин видали, два главния задачи:

- 1, Дани: движеніе тёла и относительное движеніе точки, требуется опредёлить вя абсолютное движеніе;
- 2, дани: движеніе тёла и абсолютное движеніе точки, требуется опредёлить ея относительное движеніе.

Въ случав относительного движенія точки по отношенію къ твердому твлу, которое движется жакъ угодио, — въ первой за-дачь дажь x, y, x, φ , ψ , φ , в относительния координати точки — ξ , η , χ , жакъ извёстния функція временя; нужно найти абсолютния координаты гочки — ι , ι , ι , какъ функція временя; — раменіє получается непосредственное изъ формуль (1)

(стр. 64), во вморой задачё одим: x_0 , y_0 , z_0 , φ , ψ , φ , η , π абсолютныя координати точки x_0 , y_0 , z_0 , какъ извёстния функціи
времени; требуется опредёлить относительния координати точки ξ_0 , η , ζ_0 въ рункціяхъ времени; ръвеніє получается изъ формули (2) (стр. 64).

Соотношенія, существуюція какъ между скорослями, такъ и ускореніями абоолютнаго и относительнаго движеній точки, є в общем волучал, ми получить изъ формуль (1) (стр. 64), дифференцируя по времени: для окоростей - одинь разъ, для ускореній - два раза, причемь здісь координати в , у , у ми должни считать переменники; въ результать получить изайстиня уже зависимосли (с.) и (в):

$$\bar{v} = \bar{u} + \bar{v}, \qquad (a)$$

- абсолюшная скорость мочки равна звометрической суммь вя относительной скорости и скорости той точки тела, съ которой она совпадавть;

$$\vec{v} = \vec{u} + \vec{v}_i + \vec{k} \qquad \dots \qquad (6)$$

- абсолютнов ускоренів точки равно івометрической сумыт прекъ ускореній: ускоренія относительнаго, ускоренія той точки то-ла, съ которой она совпадавть, и ускоренія Коріолисова или добавочнаго.

Проекціи добавочнаго ускоренія 🕏 на координатния оси ви-

$$\begin{aligned} & \& \cos(k, X) = 2(\alpha, \xi + k, \eta' + c, \xi'), \\ & \& \cos(k, Y) = 2(\alpha, \xi' + k, \eta' + c, \xi'), \\ & \& \cos(k, X) = 2(\alpha, \xi' + k, \eta' + c, \xi'). \end{aligned}$$

Коріолисово или добавочнов ускоренів €, какъ видно изъ этихъ формулъ, и въ общемъ случат такъ жв, какъ въ разомотрънномъ ранъв частномъ случат, равно по ввличинъ и направленію удвовиной вращамельной скороски той тоики тола, радіуственторь кокорой, проведенный изь полюса, равень по велицинь и направленію относительной скороски И.

За исключеніемь случая поступательнаго движенія тёла, добавочное ускореніе ж равно нулю только тогда, когда относительная скорость и параллельна мгновенной оси.

PRABA VIII.

CAONBHIE ABUNEHIH TBEPAATO TBAA.

§ 1.

Есди тело 1-ое совержаеть некоторое относительное движение по отномению из телу 2-ому и затемь, вслёдствие движения 2-го тела, - движение переносное со 2-имь, то абсолютное движение 1-го тела называють составнымы движениямы, получившимся оть сложения двужь составляющихы движений: относительного и первносного.

Нерёдко 2-ое тёло, относительно котораго разсматривается движеніе 1-го тёла, замёняется тремя координатними осями, не-измённо со 2-имъ тёломъ связанними и съ нимъ вмёстё движущимися; тогда относительное движеніе 1-го тёла складивается съ движеніемъ этихъ координатнихъ осей.

Могутъ вредотавиться случан, когда приходится складивать мри движенія: тёло 1-ое совершаеть относительное движеніе по отношенію къ тёлу 2-му, затёмъ переносное движеніе со вторимъ тёломъ въ движеніи его по отношенію къ 3-му тёлу, и, наконець, переносное движеніе вийстё съ 3-ниъ тёломъ; въ этомъ случав абсолятное движенію тіла будоть движенів составнов изъ трехъ составляющих движеній.

Вообще можно разоматривать движеніе тёла, составнов изъ ополькихъ-угодно составляющих движеній.

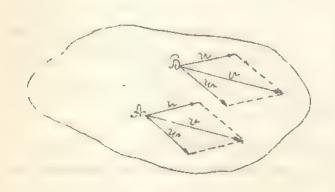
Извастно, что скорость точки въ составномъ движеніи равинется по величина и направленію геометрической сумма ея скоростей въ составляющихъ движеніяхъ.

Въ случай двухъ движеній, обозначая черезь \mathcal{U} скорость гочки въ относительномъ движеній, черезь \mathcal{U}^{μ} скорость ея въ движеній нереносномъ, черезь \mathcal{U}^{μ} - скорость въ движеній составномъ, ийъмъ.

Примъняя ату теорему къ той или другой точкъ разсматриваемаго тъла, ми будемъ въ состоянім по даннимъ составляющимъ движеніямь тъла опредълимь его составное движеніе.

\$ 2. Сложенів поступательнихъ движеній.

Пусть тіло совершаєть два поступательных движенія: относительное со скоростью и в переновисе со скоростью и; найдемь составное движеніе тала.



Topners 29.

Въ первоиъ составлявдемъ движенія твла
всё точки гела имёютъ
одну и ту же окорость
и, а во второмъ составлявдемъ движенія -скорость и. Возьменъ въ
тёлё какія-либо двё точки А и В (черт. 29).

Скорость точекъ А и В въ составномъ движении суть геометри -

ческія сумми ихъ скоростей въ зоставляющихъ движеніяхъ, т.е. по величинъ и направленію изображаются діагоналями параллелограммовъ, соотвътственно построеннихъ на скоростяхъ и и и точекъ Н и В .

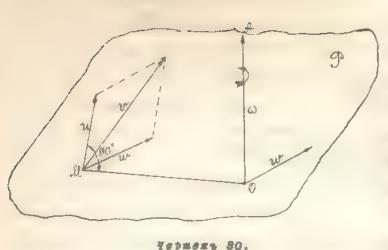
Діагонали (1°) обоихъ парадлелограммовъ будутъ равны и одинаково направлени; слёдовательно, въ составномъ движеніи тёла скорости двбихъ двухъ точекъ т я Я равны по величинё и направленій; поэтому, движеніе япла, составное изъ двухъ постунамельныхъ движеній, есть поже движеніе поступательное, причемъ скорость пола бъ этомъ движеніи изображается діагональю параллелограмма, постровнивго на скоростяхъ составляющихъ движеній.

Выведенный результать можеть быть, оченидно, распространень на скорости скольких»—угодно составляющихь поступатель нихь движеній: движеніе тёла, составное неь сколькихь угодно поступательнихь движеній, есть такле движеніе поступательное; скорость этого поступательнаго движенія равняется геометриче ской сумма скоростей составляющихь движеній: по величинё и направленію она изображается замикающей многоугольника, сторони котораго ямёють величини и направленія скоростей составляю щихь движеній.

§ 3. Сложенів движеній: вращатвльнаго вокругь никоторой оси и поступательнаго по направленію, перпендикулярному къ этой оси.

Пусть тэло совершаеть вращательное движение вокругь оси ОА съ угловой скоростью с, и переносное поступательное со скоростью см, причень см 10 (черт. 30).

Составное движеніе тёла будеть движеніе, паралляльное неподвижной плоскости, перпендикулярной къ оси вращенія тёла.



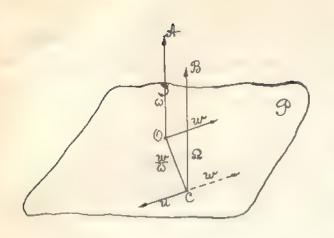
Проведемъ плоскость Я, перпендикулярную въ оси вращенія ОА; отъ точки О, вдоль но оси, отложниъ угловув скорость тъла О въ такомъ направленіи, чтобъ наблюдатель, рас-

ноложенный по этому направленію, видёль вращеніе происходядниь слова направо. Скорость какой-нибудь точки тёла М, взятой въ плоскости \mathcal{G} , въ составномъ движеніи равна геометрической сумив ея скоростей и и и. Такъ какъ $\mathcal{G} \perp \mathcal{O} \mathcal{A}$, то и направлена въ плоскости \mathcal{G} периендикулярно къ МО и равна:

если наз точки $\mathcal M$ проведень динію, равную и парадледьную $\mathcal W$ н на $\mathcal W$ и остроимь парадледограммь, то діагональ этого парадледограмма ($\mathcal W$), дежацая въ плоскости $\mathcal G$, и будеть скорость точки $\mathcal M$ въ составномъ движеніи.

Найдень въ плоскости 9 такую точку (С) тёла, скорость которой раска нулю (черт. 31).

Ясно, что скорости и и такой точки должни быть равни и направлени по одной прямой въ противоположния сторони. Для того, чтоби и била равна и должно быть $OC = \frac{w}{\omega}$ (такъ какъ $w = \omega CC$; для того, чтоби и и и били направлени по одной прямой, OC должно быть $\pm w$ (такъ какъ $w \pm CC$.); наконецъ, для того, чтоби и и и били направлени въ противоположния оторони, чтоби и и и били направлени въ противоположния оторони, OC должна быть направлена въ такую сторону, чтоби скорость w точки C оставалась вправо для наблюдателя, располо-



Червека 31.

женнаго по ОС и смотрящаго на ОА . Ностроенная такимъ образомъ точна С и будетъ (мгновеннямъ) дентромъ враценія.

Всё точки тёла, лежащія на прямой СВ ; парадлельной оси ОА ; будуть въ составномъ

движенін тёла въ данняй моменть въ покой, т.е. С. будеть (мгновенной) осью вращенія тёла.

Опредёлимъ узловую скорость П., съ которой тёло въ составномъ движенія вращается вокругъ оси С.В.

Вовьмемъ точку тала . Скорость этой точки въ составномъ движении тала равна W, такъ какъ ея скорость W равна нулю. При вращении тала вокругъ оси СВ скорость точки О равна Ω . ОС, поэтому

откуда

$$\Omega = \frac{w}{0c}$$
;

a Taks Kaks

10

ольдовамельно, равоматриваемов составнов движения тыла всть вращения тыла вохругь оси \mathcal{BC} съ той же угловой скоростью ω , какъ и составляющае вращение вакругь оси \mathcal{OA} .

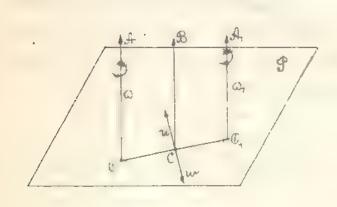
Изъ предидущаго ин можемъ обратно сдёлать слёдующее заключеніе: вращеніе тёла вокругъ нёкоторой оси можно всегда замёнить вращеніемъ вокругь другой оси, ей нараллельной, съ той же угловой скоростью, присоединяя къ этому вращенію движеніе поступательное съ той скоростью, какую имветь какая-либо точ-ка новой оси.

\$ 4. Сложение вращений вокруго параллельных осей.

Составное движеніе тіла въ данномъ случай будеть движеніе, параллельное неподвижной плоскости, периондикулярной къ направленів осей.

Первий случай: два составляющія вращенія тола происходять въ одну и ту же сторону.

Пусть угловая скорость переноснаго врадательнаго двяженія твла вокругь осн СА будеть о, относительнаго вокругь осн



Tepmeza 82.

ОА....О. (черт. 32). Въ
ляоскости Э, перпендикулярной къ ОА в ОА,
долженъ существовать
(мгновенний) центръ С.
Скорость точки С въ составномъ движенім равна
нулю, но, какъ абсолютная скорость всякой точки, она равна геометри-

ческой сумый двухъ скоростей и и и, соотвётствующихъ вращения вокругъ осей и и и да ; поэтому скорости и и и точнии С должин быть разны и направлены по одной примой въ противоположени сторокы.

Точка, удовлетворяющая этимъ условіямъ, ваходится на врямой ${\cal CO}_i$, между точками ${\cal C}_i$ и ${\cal O}_i$ причемъ разстоянія ея ${\cal CO}_i$ и ${\cal CO}_i$ должни бить такови, чтоби но

$$w = w,$$

u=w, co, . u= wco:

слъдовательно,

откуда

$$\frac{CO_1}{CO} = \frac{\omega}{\omega_1}$$

Такимъ образомъ, находимъ, что точка C дълктъ прямую OO_q на части, обратно пропорціональныя угловниъ скоростямъ составляющихъ вращеній.

Примая С. , параливльная С. д. будеть осью составного враденія; ояйдовательно, оть сложенія вращенія вокругь двухь параллельнихь осей въ одну и ту же сторому получается вращеніе въ жу же сморому вокругь оси, имъ параллельной, причемь центрь вращеній дълить прямую, соединяющую центри дакнихь вращеній, на части обратно-пропорціональния угловинь скоростинь втихь вращеній.

Покажень, что въ данновъ случат угловая скорость Я составного движентя равна сумы угловихъ скоростей составляюцихъ двяженій.

Рочка \mathcal{O}_1 въ относительномъ движении имветъ скорость \mathcal{U}_1 равиже; поэтому скорость этой точки зъ составномъ движения равиж вереносной ея скорости \mathcal{W}_1 .

При вращенін же воксугъ оси СВ въ составномь движенія окорость точки С, равна ССС, ; слёдовательно:

HAM

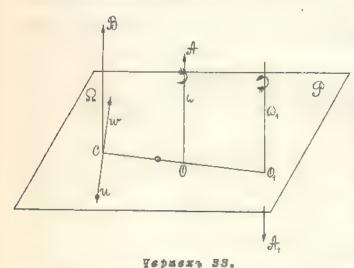
принявь во внямание вине виведенное равенство

получаемъ

откуда

Примъчанія. Отмётные полную аналогію полученнаго вывода съ результатомь сложенія двужь параллельныхь силь, направленныхь въ одну сторону.

Второй случай: два составляющіх вращеніх происходять вы разных стороны съ различными угловыми скоростями (черт. 32).



Положемъ $\omega > \omega$,

Плоскость Я перпендикулярна въ Плоскостя Я

найдемъ въ плоскостя Я

точку С (игновенный
ценяръ), скорость которой въ составномъ
двяженія равна нулю.

Очевидно, скоросаи этой точки въ состав-

ляющихъ движеніяхъ w и w должни бить направлени по одной прямой въ противоположния сторони и равни между собов. Поэтому точка C должна декать на линіи CC_1 съ вижиней сторони точекъ C и C_1 , ближе къ той оси, вокругъ которой угловая скорость вращенія больне Скорости точки C при вращеніи вокругъ осей CA и C_1A_1 будуть соотв'ятственно:

$$w = \omega \cdot co$$
,
 $u = \omega_i \cdot co$;

сявдовательно,

откуда

$$\frac{CC}{CO} = \frac{\omega}{\omega}$$
;

Такимъ образомъ, получимъ: міновенный центръ лежить на прямой, соединяющей центры данныхъ вращеній съ внашней сторо - ны блите къ оси, для которой угловая скорость вращенія больше, и разстоянія міновеннаго центра до центровъ данныхъ вращеній обратно пропорціональны соответственнымъ угловимъ скоростямъ. Яннія СВ, параллельная СВ и СД, будетъ осью составного вращенія.

Уг говая скорость 2 вокругь оси (В равна разности угловыхъ окоростви составляющихъ движеній.

Д'я́иствительно, скорость точки С. въ составномъ движеніи должна бить равна

такъ какъ для нея

при вращении же вокругъ оси (В скорость точки (, будеть рав-

$$\Omega \cdot 00 = \omega \cdot 00$$
;

вивсто OO_{i} подставнив ($OO_{i} - OO_{i}$), тогда

HO

Поэтому

$$\Omega \cdot CO_1 = \omega \cdot CO_1 - \omega_1 \cdot CO_1$$

откуда

$$\Omega = \omega - \omega_*$$

Нримписнів. Отивтнив и здёсь полную аналогію полученнаго

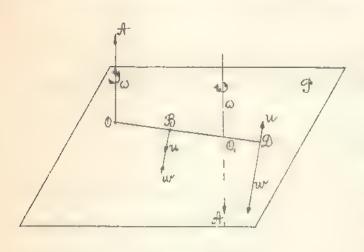
вивода съ результатомъ сложенія двухъ параллельникъ сидъ, направленникъ въ разния оторони.

Третій случай: вращенія происходять въ разныя стороны съ равными угловыми скоростями.

Примъняя къ данному случаю результати, виведенные для олучая неравнихъ угловихъ скоростей, получимъ, что въ данномъ
случав угловая скорость составного движенія равна нулю, а соотвътотвующая ось вращенія находится въ безконечности. Покатемъ, что составное движеніе тъда будетъ движеніе посмупательное.

Возьмень точку В на прямой (С. (черт. 34). Скорость точки В при вращеніи вокругь оси О.А. будеть:

при вращеніи вокругь оси СА будеть:



Чертекь 84.

Такъ какъ W и W направлени по прямой, периендикулярной къ 00, въ одну сторону, то соотавная скорость U точки В будетъ периендипулярна къ 00, и равна суммъ скоростей и и

Возьнемъ на прямой OQ другую точку D. Окорооть зя при вращенім вокругь оси QA будеть:

при врадовів зокругь оси ОА будеть:

но окорости u и u точки g направлени по прямой, перпендикулярной къ gc въ разния сторони; поэтому

Видимъ, что скорости двухъ точекъ тъла Э и Д въ плоскости Г равни по величнев и направленів; отсюда заключаемъ, что въ разсматриваемомъ случав въло движения поступительно по направленію, перпендикулярному къ плоскости, заключающей оси данныхъ ераценій, причемъ скорость поступательнаго движенія равняется произведенію величины угловой скорости на кративйшев разотоянів между осями.

#римпчанів. Этоть случай вполна аналогичень пара параллельныхь силь; ноэтому его иногда навивають "парой враменія".

Нолучение виводи относительно сложенія враденій вокругь деуже нараллельних осей легко распространяются на случай сложенія скольких»-угодно ероженій вокругь параллельнихь осей.

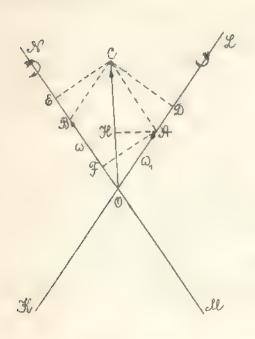
§ 5. CAORBUIR BRANKHIÄ BOKPYPS OCEÄ, HRPECBKADRHICA BS ORHON TOYKS.

Пусть тёло вращается вокругь нексторой оси КД и затёмь участвуеть въ переносномъ вращательномъ движенім вокругъ оси МЛ, которая въ точке С пересёкаеть ось КД (черт. 35).

Дани угловия скорости тала:

Эти угловыя скорости изобразных накоторыми отразками и отложных ихъ по соотватственными оснив отв точки () въ такур сторому, чтобы для наблюдателя, расположеннаго по этому направленію, соотейтствующее вращеніе тіла происходило сліва направо; пусть

Такъ какъ въ обоижъ составляющихъ движеніямъ точка О ве-



Tepnera 35.

подвижна, то составное движеніе будеть вращеніе вокругь неподвижной точки О, и, слёдовательно, въ составномъ движенін тёла существуеть мгвовенная ось.

Найденъ направления емой оси. Построенъ на угловихъ сиоростяхъ о н о, паралленограмиъ од 90 .
Донаженъ, что скорость точ-ки с въ соотавномъ движены равка нулю. Опустанъ изъ точки с на оси 30 % и

МУ перпендикумяры СД и СВ. Скорость точки С при вращенім вокругь оси ЖД будеть:

при вращении вокругь оси МУ будеть:

Заивчаемъ, что

Ħ

Изъ равенства треугольниковъ ОАС и ОЯС сладуеть

W= W.

Такъ какъ вращеніе тёла вокругъ осей ЖД в МЖ происходить слёва направо, то скорости и и точки С будуть направлени перпендикулярно къ плоскости чертежа въ противоположния стороки; поэтому геометрическая сумма равнихъ по величинъ скоростей W и W, представляющая скорость точки С въ составномъ движеніи, равна нулр.

Очевидно, вой точки прямой ОС будуть имёть окорости, равния нулю, поэтому прямая ОС и будеть осью сосмоеного ероценія.

Такимъ образомъ находимъ, что ось еращенія, полученнаго омъ оложенія еращенія вокругь двухь первовкающихся осей, направлена по діагонали параллелогранма, построеннаго на угловихъ окороемяхь составляющихь вращеній.

Определимъ узловую скороснь Ω составного вращенія тёла вокругь оси OC. Для этого удобно взять точку $\mathcal H$, такъ какъ скорость ея въ составномъ движенін найти весьма просто. Дэй-ствительно, скорость точки $\mathcal H$ при вращенін вокругь оси $\mathcal K\mathcal L$ будеть:

u = 0 ;

а вокруга оси МУ будеть:

w = wAF,

гдъ АГ перпендикулярна къ направленію МУ; поэтому скорость составного движенія (V) точки Аравна о АГ; при вращеніи же тъла вокругь оси ОС съ угловой скоростью С скорость точки Абудеть равна С.АН, гдъ АН разотояніе точки Аоть оси ОС по перпендикуляру къ этой оси; слъдовательно:

2 AH = WAF:

[&]quot;TROPETHERGRAS MEZAERRA". T. II. IDOG. N. B. MEREPCRIN. A. 6.

но произведение о АГ представляеть плонадь параллелограмма САВС, которую можно также выразить произведениемь ОС.АН; поэтому вывежь:

QAH=(CAH,

откуда

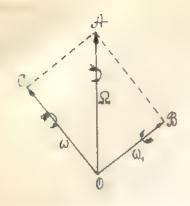
 $\Omega = 00$.

Такимъ образомъ находимъ, что угловая скорость составного вращенія, полученнаго от сложенія вращеній вокругь двухъ переспнающихся осей, изображается не только по направленію, но и по величинь дзагональю параллелограмма, построеннаго на угловихь скоростяхь составляющихь вращеній.

Примочанів. Замітимъ, что при сложеніи двухъ силь, приложеннихъ въ одной точкі, ми иміли аналогичний результать.

Обратный вопрост - о разложении даннаго вращенія вокругь неподвижной оси на два составляющихь вращенія вокругь осей, переставить статика праценія вокругь осей, переставить по проставить праценія вокругь осей, переставить праценія вокругь осей, переставить праценія вокругь осей, переставиться праценія працен

Пусть тёло вращается вокругь оси А съ угловой скорость Я (черт. 36). Разложеніе этого вращенія на два составляющих вращенія вокругь осей, проходящих черезь точку О, будеть опредёленнямь, напримёрь, въ томь случай, когда задани величина и направленіе угловой скорости О одного изъ составляющих вращеній; тогда геометрическимь вычитаніемь вектора О изъ вектора Янайдемь величну и направленіе угловой скорости С, — второго составляющаго вращенія. Въ статикі отъ сложенія двухъ силь по правилу параллелограмма ми переходили из сложеній сколькихь-угодно силь, приложенняхь въ одной точкі; также и здёсь отъ сложенія угловихь скоростей двухъ вращеній по правилу параллелограмма можемь перейти из сложенію



Чержека 36.

скольких то угодно вращеній вокругь осей, проходящих терезь одну точку; въ результат получинь слёдующую теорему: угловая скорость составного вращеній, полученнаго от сложенія скольких то угодно вращеній вокругь осей, переспкатихся въ одной жочки, по величинь и направленію равна геометрической сумиь угловых ско-

ростей составляющих вращеній и изображается замыкающей многоугольника, стороны котораго импють величины и направленія данных угловыхь скоростей.

Какъ примпръ сложенія враденій тёла вокругь прехъ осей, разсмотримь враженів пола вокругь неподвижной почки.

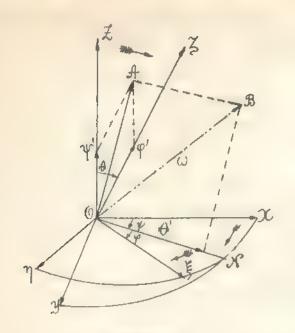
Примемъ эту точку какъ за начало неподвижныхъ координатныхъ ссей (Х, ОУ, СХ, такъ и за начало подвижныхъ координатныхъ осей СВ, СМ, СВ, неизивно связанныхъ съ твломъ. (Черт. 37). Направленія подвижныхъ координатныхъ осей опредвляются по отношенію къ осямъ неподвижнымъ, какъ уже извъстно, углами Ф, У и Ф. При вращеніи твла углы Ф, У и Ф съ теченіемъ времени измѣняются, а потому:

$$\theta = f_3(t)$$
, $\psi = f_2(t)$. $\varphi = f_1(t)$.

Дифференцируя эти функціи по t, получимъ выраженія ф', ф' и ф', представляющія угловыя скорости вращеній тёла вокругъ осей, проходящихъ черезъ точку С и перпендикулярныхъ къ плоскостямъ 203, ХСУ и фС п, въ которыхъ соотвётствующіе угли находятся; такимъ образомъ, ф' есть угловая скорость вокругъ оси СК и направлена по прямой СК*) въ ту или дру-

^{*)} врямая ON, како перестиеніе плоскостей XOY и $\SO\eta$, перпендикулярка ко OS и CE, а, следованельно, и ко плоскости XOS.

гую сторону, смотря по знаку f'; γ' кругь оси $\mathcal{O}\mathcal{I}$ и направлена по $\mathcal{O}\mathcal{I}$



Tepmeso 87.

ARHH.

метрической сумыв скоростей \oplus , ψ и φ :

есть угловая скорость вовъ ту или другую сторону,

смотря но внаку ф'; ф'
есть угловая скорость
вокругь оси ОЗ в направлена по ОЗ въ ту
нли другую сторону,
смотря по знаку ф'...

Складивая три вращенія тала вокруга осей ОХ, ОХ и ОЗ, получима составное вращеніе сокруга мочки О съ угловой скоростью О, которая равна гео-

 $\omega = \varphi' + \psi' + \varphi'.$ Отсюда слёдуеть, что проекцій угловой скорости ω на какум-либо ось равна алгебранческой суммё проекцій на эту ось
угловихь скоростей φ' , ψ' и φ , направленія которихь више ука-

Чтобы получить угловую скорость ω , сначала сложимъ по правилу параллелограмма угловия скорость φ' и ψ' , а затёмъ полученную угловую скорость OA сложимъ съ угловою скоростью φ' , — найдемъ:

$$\omega = 0 \mathcal{B}$$
. *)

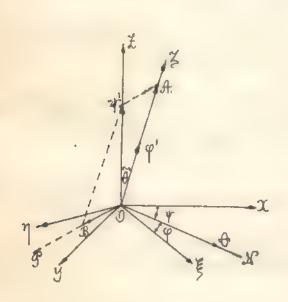
Угловая скорость ОА по велечина будеть равна

^{*)} На черпект каправленія угловик схоростві взяти жакія, котория соотвътствують положительники значеніями производники:

а такъ какъ угловая скорость Ф перпендикулярна къ ОА, то угловая скорость ω вращенія тёла вокругь неподвижной точки по величинё равна:

Найдемъ выраженія для провицій: р, ф, г угловой скорости на оси ОВ, ОП, ОЗ, связанныя съ тэломъ, черезъ углиф, Ф, Ф, Ф и ихъ первыя производныя но времени ф', ф', ф.

Пусть ОУ (черт. 38) будеть прямая перестченія плоскости



Teyners 88.

£03 съ плоскостью \$0η; эта прямая составляетъ прямие угли, какъ съ осью 03, такъ и съ прямой ОХ Угловую скорость У вокругъ осн 02 разложимъ на два: ОА по осн 03 и 08 по прямой 09; получимъ:

Тогда угловая окорость така будеть разложена на три угловия скорости:

Веремъ сумми проекцій втихъ составляющихъ угловихъ скоростей на оси 0ξ , 0η , 0χ . Такъ какъ

то ин находимъ:

$$p = \psi' \operatorname{sunt} \operatorname{sunq} + \theta' \operatorname{cos} \varphi,$$

$$q = \psi' \operatorname{sunt} \operatorname{cos} \varphi - \theta' \operatorname{sunq},$$

$$z = \psi' \operatorname{cos} \theta + \varphi'.$$

K H H E T H K A.

(ZHHANHKA).

ПРИПЦИПИ Кинемики изложени ез первой части Курса Творетической Механики (стр. 164 − 170, 1914 г.).

Тамъ же (на страницю 170) формулировани дет влавния задачи Киневини точки:

- I. Дано деняеніе манеріальной почин; пребуенся опредплинь силу, пода вліяність которой это деняеніє адвершается.
- II. Дана сила, приложенная къ мамеріальной мочка; мребуется опредплить движенів, коморов подъ вліянівит эмой силы почка совершавит.

Дервая вадача римается летко: (способъ ех рименія указанъ на стр. 170 - 178 первой части). Рименів второй вадачи, водбще говоря, месравненно пруднив.

Разомотримъ эту задачу прежде всего въ случат прямолинейнаго движенія.

KNH STHKA TOTKH.

PAABA I.

APANOAUHBHHOR ABHARHIR.

Матеріальная точка совершаеть прямолинейное движеніе тогда, и только тогда, когда сила, къ ней приложенная (яди равнодвиствующая силь, если ихъ насколько), во все время движенія направлена по одной прямой, по которой направлена скорость точки въ одинъ какой-либо моменть времени.

Въ самомъ дълъ, если точка движется прямолинейно, то скорость ея въ каждий моментъ направлена по одной и той же прямой, а, слъдовательно, по той прямой, по которой направлена
скорость точки въ одниъ какой-либо моментъ; по той же прямой, очевидно, направлено и ускореніе, а, слъдовательно, сила
должна бить направлена все время по той же прямой.

Прямую, по которой точка движется, принимаемъ ва ось \mathfrak{OX} ;
Въ намей задача дана сила, вначитъ задана ся проекція X^*) въ вида одного изъ сладующихъ выраженій:

$$\mathcal{G}(norm)$$
, $f(t)$, $f(x)$, $f(x)$, $f(t,x)$, $f(t,x)$, $f(x,x)$, $f(t,x,x)$;

^{*)} X предопавляет величину сили, взящие со знаном + mosds, нозда сила направлена въ положинельную сторону оси \mathcal{OX} , и со знаном —, нозда сила направлена въ оприцемельную сторону оси \mathcal{OX} , и оси \mathcal{OX} .

требуется наити ксординату Т точки, какъ функцію времени.

Первый случай. Данная сила ниветь посмоянную велицину:

$$X = \mathcal{G}(nocm)$$
.

Важнёйшій изъ случаевъ этого вода представляеть сило вякости: X = mg, если положительная ось CX направлена по
вертикали внизъ, и X = mg, если эта ось направлена по вертикали вверхъ.

Второй принципъ кинетики даетъ намъ:

2.44

откуда

$$da = \frac{\mathcal{F}}{m}dt = d(\frac{\mathcal{F}}{m}t);$$

H

$$x' = \frac{p}{m} + c \qquad (1)$$

гдъ С постоянная произвольная. Значеніе С будеть опредъленнимъ, когда, кромъ сили, намъ задается скорость гочки въ
какой-либо моментъ: если дано, что вь моментъ t=t, скорость

$$x' = x' = \infty$$

то въ силу уравненія (1):

$$\alpha = \frac{g}{m} \cdot t_0 + C$$

откуда

$$C = \alpha - \frac{\Im}{m} \cdot \xi$$
.

Моменть t_o называется начальным моментомь, а x_o называется начальною скоростью точки.

Очень часто полагають, что начальный моженть $t_{\rm s} \cdot 0$; гог-

да въ нашемъ случай:

$$e = \infty$$

Уравненіе (1) представляеть первый интеграль задачи: онь выражаеть скорость точки черезь время и дзеть намь возможность опредёлить, когда скорость точки будеть равна нулю, и, слёдовательно, когда можеть измёниться направленіе движенія.

На основание уравнения (1):

$$\frac{dx}{dt} = \frac{9}{m} \cdot t + C.$$

(С здёсь уже величина извёстная)

$$dx = \left(\frac{9}{m} \cdot t + C\right) dt;$$

откуда

$$x = \frac{\mathfrak{G}}{2m} \cdot t^{n} + Ct + \mathfrak{D} \quad ... \quad (2)$$

гдъ \mathcal{D} - еморая произвольная посмоянная; вначеніе \mathcal{D} будеть опредъленних, когда для начальнаго момента t=t, задано соотвътственное положеніе точки: x,- α ; это положеніе называется начальних положеніємь точки.

На основанік уравненія (2):

$$\alpha = \frac{9}{m} \cdot t_0^2 + Ct_c \cdot \mathcal{D};$$

откуда

$$\mathfrak{D} = \alpha - \frac{\mathfrak{P}}{2m} t_*^2 - Ct_*.$$

когда t = 0 , постоянная Д = a.

Уравнение (2) называется вторым интегралом задачи.

Въ упомянутомъ выше случав силы мяжести, когда X=mg, при t=0 первый и второй интегралы будуть:

$$x' = qt + \alpha$$
,
 $x = \frac{qt}{2} + \alpha t + \alpha$.

Примъчанте. Если сила постоянная по величинъ, но намъняетъ свое направление во время движения, тогда ми разбиваемъ движение на такия части, чтобы въ каждой части сила сохраняла постоянное направление, и опредъляемъ указаннямъ способомъ движение точки въ каждой части отдъльно.

Второй случай. Сила задана, какъ функція еремени t :

$$X = +(t)$$
.

Важний случай такой силы представляеть сила, измёнярщаяся періодически съ теченіемъ времени, напримёръ,

Имвемъ:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \frac{1}{m} \cdot f(t).$$

откуда найдемъ первий интегралъ задачи:

$$x' = \frac{1}{m} \cdot \int f(t) dt + C \qquad (3)$$

Постоянную произвольную ${\cal C}$ мы опредёлимъ, зная начальную скорость точки, ${x}_{\rm s}^*$ – ${\alpha}$. Для краткости обозначимъ:

$$\int f(t) dt = F(t);$$

тогда

$$\alpha = \frac{1}{m} \cdot \mathcal{F}(t_0) + C;$$

откуда

$$C = x - \frac{1}{m} \cdot F(t)$$
.

Уравненіе (3) даеть намъ воеможность рашать различию вопросм относительно скорости точки.

Изъ уравненія (3) имфемъ:

$$\frac{dx}{dt} = \frac{1}{m} \cdot F(t) + C$$

(значеніе С считаемъ уже опредъленнимъ). Находичь второй интеграль задачи.

$$x = \frac{1}{m} \int F(t) dt + Ct + \mathfrak{D} . \tag{4}$$

Вторую ностоянную произвольную им опредёлимъ, зная начальное положение точки, ос. = a

Обозначимъ:

$$\int F(t) dt = \varphi(t);$$

получимь на основаніи уравненія (4):

- откуда

$$\mathfrak{D} = \alpha - \frac{i}{m} \varphi(t) - Ct.$$

Въ винеуназанномъ частномъ случав, когда Х = h costvt,

имвемь:

$$\frac{d^{2}x}{dt^{2}} = \frac{h}{m} \cosh t,$$

$$x' = \frac{h}{mh} \sinh + C,$$

$$x = -\frac{h}{mh^{2}} \cosh t + Ot + D.$$

Третій случай. Сила, приложенная къ точкі, дана, какъ функція равсионнія движущейся почки оть начала координать:

$$X = \{(x).$$

Важивний случай такой сили представляеть сила притяженія къ неподвижному центру, а также сила отталкиванія отъ неподвижнаго центра; такъ, напримёръ: сила притяженія по закону Ньютона равна $(\frac{k^2m}{x^2})$, если из масса притягиваемой точки и начало координать поміщено въ притягивающемъ центрі, k^2 - постоянная величина; сила заставляющая колебаться частицу упругаго тіла, есть сила притяженія, равная $(k^2m.x)$, если начало координать поміщено въ среднемъ положеніи частици, и т.д.

имвемъ:

$$m \frac{d^k x}{dt^4} = f(x).$$

или

$$m \cdot \frac{dx'}{dt} = f(x).$$

на равное ему произведение x'dt; тогда получимъ:

$$mx' \frac{dx'}{dt} dt = f(x) dx;$$

NRM

$$m \cdot x \cdot dx = f(x) \cdot dx;$$

очкуда

$$d\frac{mx^{t}}{2} = f(x)dx$$

и нервый интеграль задачи будеть:

$$\frac{mx^2}{2} = \oint (x) dx + C. \qquad (5).$$

CHUMOROUS:

$$\iint (x) dx = F(x).$$

тогда перыми интеграль задачи представится въ видь:

$$\frac{m x^2}{2} = \mathcal{F}(x) + C \dots (5_1)$$

Постоянную произвольную $\mathbb C$ опредёлнит съ помощью начальной скорости $x_*^! = \alpha$.

Изъ уравненія (5,) слёдуеть:

$$\frac{m\alpha^2}{2} = \overline{f}(\alpha) + C;$$

откуда

$$C = \frac{m\alpha^2}{2} - f(\alpha).$$

Уравненіе (5,) даеть намь возможность рішать различние вопроси относительно скорости точки; изъ этого уравненія получаемь:

$$x' = \pm \sqrt{\frac{2}{m} \left[\frac{T}{J}(x) + C \right]}.$$
 (5₂)

Знако передъ радикалоно опредбляется направленіемо начальной спорости, именно, должено быть взять тото знако, который имфеть

потому что, какая бы сила на точку ня дёйствовала, точка всегда въ первое время послё начала движенія будеть двигаться въ сторону начальной скорости; если же начальная скорость точки равна нулю ($\alpha = 0$), то знакь изредь радикаломъ эпредёляется направленіемъ сили въ начальний моменть, потому что, если начальная скорость равна нулю, то точка будеть двигаться по направленію сили, слёдовательно, надо взять +, когда сила въ начальний моменть направлена въ положительную сторону оси $\{(x_0) > 0\}$, и -, когда сила наповелена въ отринательную сторону $\{(x_0) > 0\}$, и -, когда сила наповелена въ отринательную сторону $\{(x_0) < 0\}$, если же и $\{(x_0) < 0\}$, то точка останется въ поков.

Изъ уравненія (52):

откуда

^{*)} Въ общемъ изслюдовании им будемъ писать передъ радикаломъ два знака, въ наядочъ частномъ случат удерхивають одинъ, руководствуйсь при выборъ указанчики сообраксникам.

$$\frac{dx}{V_{m}^{2}\left[f(x)+C\right]}=dt.$$

Второй интеграль задачи будеть:

$$\int \frac{dx}{\frac{2}{m}\left[f(x)+C\right]} = t+\mathcal{D}, \qquad (6)$$

гдъ Э постоянная произвольная.

Положимъ:

$$\int \frac{dx}{\pm \sqrt{\frac{2}{m}[f(x)+C]}} = \varphi(x),$$

тогда второй интеграль представится въ такомъ вида:

$$\varphi(x) = t + \mathfrak{D}, \ldots, (6_1)$$

ГДВ

$$9 = \phi(a) - t_o.*)$$

Какъ примъръ, разсмотримъ прямолинейное движение точин, на которую дъйствуетъ сила припямения къ неподвижному центру, пропорціональная разстоянію.

Лано:

$$X=-k^amx$$
, $t=0$, $x=a$, $x'=\infty$.

№ есть ведичина силы притяженія на единицу массы, находящейся на разстояніи равномъ единицѣ отъ притягивающаго центра.

Уравненіе движенія по сокращеніи на то будеть:

$$\frac{d^2u}{dt^2} = \Phi(u),$$

^{*)} Прівив, которыми им воспользовались для интегрированія уравненія движенія въ III случаю, можно примънять всякій разв, когда импень дифференціальное уравненіе вида:

откуда:

$$d\frac{x^2}{2} = -k^2xdx.$$

Первий интеграль:

$$\frac{x^{c}}{2} = -\sqrt{\frac{x^{c}}{2} + c}. \tag{5}$$

Подставляя въ это уравненіе значеніе постоянной произволь-

$$C = \frac{\alpha^2}{2} + \frac{k^2 \alpha^2}{2}$$

получииъ:

$$\infty^{n} = -k^{n} \infty^{n} + k^{n} \alpha^{n} + \alpha^{n}$$

磁周线

$$x^{\ell} = \sqrt[k]{\left(\alpha^{\ell} + \frac{\alpha^{\ell}}{k^2} - x^{\ell}\right)}.$$

Для сокращенія письма положимь:

$$\alpha^{2} + \frac{\alpha^{2}}{k^{2}} = q^{2},$$

TOPAS

$$x^{t} = k^{t} \cdot (q^{t} - x^{t}),$$

$$x' = \pm k \cdot \sqrt{q^2 - x^2}$$
 (5)

Начальное значение ∞ ,= α ми можемь всегда считать положительнымь, потому что выборь направления оси ∞ вависить оть нась, но начальная скорость ∞ можеть быть положительнов, отрицательнов и равнов нулв.

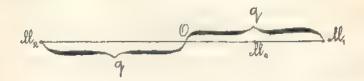
Въ ўравненін $(5'_1)$ передъ радикаломъ возьмемъ знакъ плюсъ (+), когда $\alpha>0$, и минусъ (-), когда $\alpha<0$; когда же $\alpha=0$, то надо взять -, потому что точка будетъ двигаться къ притя-гивающему центру.

[&]quot;TBOPETHTECKAS NEXABERA". 4. II. Epop. H. B. NEWEPCKIE. 2.7.

Скорость точки — величина вещественная, сладовательно, разность $q^n - x^n$ не можеть быть отрицательной, т.е. необходимо, чтобы во все время движенія было

$$x^2 \leq q^2$$
 HAR $|x| \leq q$.

Отсюда заключаемъ, что точка при свозмъ движенім не можетъ удаляться отъ начада координатъ на разстояніе, большее Q.



Tepners 89 .

Въ положеніяхъ, гдё |x|=q , точка имёнть окорость, равную нулю, и измёняють направленіе движенія. Наибольшую скорость точка имёнть тогда, когда x=0 , т.е. въ среднень положенім.

Изъ уравненія $(5_{\rm g}^{\rm t})$ можно найти скорость точки для всякаго ∞ .

1. Когда $\infty > 0$, въ уравненін (5^1_n) радикаль надо взять со знакомь + :

откуда:

$$\frac{dx}{\sqrt{q_1^2 - x^2}} = k dt.$$

Второй интеграль задачи будеть:

$$\int \frac{dx}{Vq^{a}-x^{a}} = kt+2 \qquad (6')$$

NIKH

over sin
$$\frac{x}{q} = kt+2....(8!)$$

$$D = \arcsin \frac{a}{q'}$$
,

если положить $t_{c} = 0$; дуга берется въ первой четверти. Изъ

$$\frac{x}{q} = \sin(kt+9);$$

откуда

или

$$x = q \cdot \sin\left(kt + \arcsin\frac{\alpha}{q}\right) \dots (6")$$

Движеніе, опредѣляемое этимъ уравненіемъ есть гармоническое колебаніе.

Изъ формули (6") слъдуетъ, что при намъненія t на $\frac{2\pi}{k}$ или, вообще, на $\frac{2m\pi}{k}$, ∞ получитъ прежнее значеніе; слъдовательно, если въ какой-либо моментъ точка находится въ положенія M_{\star} , то при намъненіи t на $T = \frac{2\pi}{k}$, она пройдетъ до положенія M_{\star} и обратно въ M_{\star} ; при намъненіи же t на t на t точка нерейцетъ отъ одного крайняго положенія до другого.

 $T = \frac{2\pi}{k}$ - называется продолжительностью полнаго колебанія или его періодомь.

 $J = \frac{\pi}{k}$ — называется продолжительностью одного размака,

- называется акплитудой колебанія.

Т , какъ видинъ, зависитъ только отъ величины притяженія эдиницы нассы на единицѣ разстоянія.

Амплитуда

зависить, кром' того, отъ начальнаго положенія и отъ начальной скорости.

Уравнение (6") можно преобразовать

X = q sinkless & igroskl sinix

Мы нашли выше, что

сявдовательно:

$$\cos \mathfrak{D} = \sqrt{\frac{q^2 - a^2}{q^2}} , \qquad *)$$

н

$$x = \sqrt{q^4 - a^4} \cdot \sinh kt + a \cos kt$$

知识别

2. ECAN $\alpha < 0$, TO

И

$$\frac{dx}{\sqrt{q^2-x^2}} = -k \cdot dt;$$

откуда

arcsin
$$\frac{x}{q} = -kt + 9$$
,

ďL7

$$D = arc sin \frac{a}{q}$$
;

слвдовательно:

$$x = q \cdot \sin(-kt+2)$$
.

Ми получимъ прежнюю формулу (6"), когда возьмемъ дугу,равную постоянной Ф , во второй четверти, тогда

$$x = q \cdot \sin(-kt + si - ancsun \frac{a}{q});$$

гдв дуга $acsin \frac{a}{a}$ берется уже въ первой четверти:

$$x = q \cdot \sin \left[\pi - \left(kt + arcsin \frac{a}{q} \right) \right],$$

^{*)} Радикаль берень со внаконь плись.

откуда

$$x = q \cdot \sin(kt + \arcsin \frac{a}{q})$$
(6')

наь этой формули получаемь, какь и раньше,

Ми видимъ, такимъ образомъ, что въ разсматриваемой задачѣ знакъ + или — передъ радикаломъ въ первомъ интегралѣ не оказиваетъ вліянія на видъ второго интеграла.

Когда $\alpha = 0$, тогда $q = \alpha$, $\frac{\alpha}{q} = 1$, и $\alpha \cos \alpha \frac{\alpha}{q} = \frac{\pi}{2}$, по формуль (8°) имжемъ:

$$x = \alpha \sin(kt + \frac{\sqrt{3}}{2}),$$

или

Въ случай, когда на точку дъйствуеть сила отталкиеснія от неподвижнаго центра, пропорціональная разстоянію, дифференціальное уравненіе движенія точки будеть:

$$\frac{d\hat{x}}{dt^2} = + k^2 x \,. \tag{7}$$

Для интегрированія этого уравненія такъ же, какъ и уравненія предыдущаго примёра, кромё вышеуказаннаго метода, можно примёнить методъ частных раменій, такъ какъ уравненія линейныя. Уравненію (7), очевидно, удовлетворяють:

$$x = e^{kt}$$
 u $x = \bar{e}^{kt}$,

гдъ С основаніе натуральних логаряфмовъ; поэтому общее вираженіе х будетъ:

При качальныхъ данныхъ:

$$t_a = 0$$
 , $x_a = \alpha$, $x_a^i = \alpha$

получимъ:

$$x = \frac{\alpha}{2} \cdot (\varepsilon^{kt} + \bar{\varepsilon}^{kt}) + \frac{\alpha}{2k} (\varepsilon^{kt} - \bar{\varepsilon}^{kt}).$$

Отсюда им видимъ, что по истеченіи достаточно больного промежутка времени точка будеть находиться сколь угодно далеко отъ отталкывающаго центра.

Четвертый случай. Сила, приложенная къ точка, дана какъ функція скорости точки:

$$X = \{(x^i).$$

Силы, зависяція отъ скорости, встрічаются тогда, когда изслідуется движеніе матеріальной точки въ сопромиваяющейся средл.

Сопротивление среди разсматривается, какъ сила, приложенная къ матеріальной точкъ и направленная противоположно скорости точки; величина этой сили выражается нъкоторой функціей отъ плотиссти среди и отъ скорости точки.

Когда илотность среди постоянна, то сопротивление изманяется въ зависимости только отъ скорости точки, - въ простай шихъ случаяхъ оно пропорціонально первой, второй, вообще, цалой степени скорости.

На основаніи второго принципа вивемь:

$$m\frac{d^2x}{dt^2}=f(x').$$

Существують два пути для полученія янтегралова этого уравненія.

I. Такъ какъ

$$m \cdot \frac{dx'}{dt} = f(x'),$$

TO

$$m \frac{dx'}{f(x')} = dt.$$

Первий интеграль задачи будеть:

$$m \cdot \int \frac{dx'}{f(x')} = t + C. \qquad (7').$$

TOROXANT:

$$\int \frac{dx'}{f(x')} = \varphi(x'),$$

Torga

$$\varphi(x') = \frac{1}{m} \cdot (t+c)$$
. (7)

Относя уравнение $(7'_1)$ къ начальному моменту, получаемъ:

$$\varphi(\alpha) = \frac{1}{10}(t+c),$$

OTKYA

Рашая уравненіе (7%) относительно x' , получимь x' какъ извастную функцію оть t ; пусть

$$x' = \mathcal{F}(t)$$
, $(7'_{z})$.

Это уравненіе позволяєть намь рёшать различние вопросы относительно скорости точки.

Изъ уравненія (7;) сладуеть:

$$dx = F(t) dt$$
.

Отсида находимъ второй интегралъ задачи:

$$x = \int F(t) dt + \mathfrak{D}; \qquad (8)$$

RETEROI

$$\int F(t)dt = \Phi(t),$$

имвемъ:

$$x = \Phi(t) + D_2 \qquad (3.)$$

PAB

II. Имвемъ уравненіе:

$$m \cdot \frac{dx'}{dt} = \xi(x').$$

Правую часть его помножемъ на $d\infty$, лёвую — на равное пронаведеніе x'dt , какъ въ предмдущемъ случав III:

$$m \cdot x' \cdot dx' = f(x') dx$$

откуда

$$\frac{m x' dx'}{f(x')} = dx.$$

Первый интеграль задачи будеть:

$$m \cdot \int \frac{x' dx'}{f(x')} = x + C_i . \tag{9}$$

Онъ виражаетъ зависимость между скоростью и разстояніемъ.

Положимъ:

$$m\int \frac{x'.dx'}{4(x')} = \Phi(x').$$

Тогда

$$m\Phi(x') = x + C_1 \dots (9_1^1)$$

Рэшая это уравненіе относительно ∞ , выразнив ∞ какъ извістную функцію отв ∞ ; пусть будеть:

$$x = \pi(x)$$
;

TOFIA

$$\frac{dx}{dt} = \pi(x);$$

откуда

$$\frac{dx}{\pi(x)} = dt;$$

сладовательно, второй янтеграль задачи будеть:

$$\int \frac{dx}{\pi(x)} = t \cdot \mathfrak{D}_{1}; \qquad (10)$$

RETAKOH

$$\int \frac{dx}{x(x)} = \psi(x),$$

имвемъ

$$\psi(x) = t+9, ,$$

$$9, = \psi(a)-t..$$

При рашеніи задачь въ случав IV можно приманить оба изложенные способа, выбирая, конечно, тоть, который даеть болае простое рашеніе.

Можетъ, однако, случиться, что ни одного изъ уравненій $(7'_1)$ и $(9'_1)$ ми не сумвемъ рвшить относительно x'; тогда оо-вохупность этихъ двухъ уравненій можно разсматривать, какъ полное рвшеніе задачи.

Къ случаю IV относятся задачи о движеніи тяжелой точки въ сопроживаяющейся среда.

Если сопротивление среди пропорціонально первой степени скорости, то при восходящемъ и нисходящемъ движении жяжелой точки, когда вертикальная ось \mathcal{OX} направлена внизъ, ми будемъ имъть:

если сопротивление среды пропорционально жеадраму скорости, то при падении точки:

а при восходящемъ движеніи точки:

вообще, если сопротивление среды проворціонально степени по скорости, гдв по число цёлое, то въ дифференціальномъ уравненім движенія соотвётствующій члень будеть:

н при p четномъ . . . + $n m x^p$, если x' < 0, такъ какъ сила сопротивленія всегда имъетъ направленіе, противоположное скорости точки.

Какъ примюръ, разсмотримъ движеніе тяжелой матеріальной точки въ однородной средъ, сопротивленіе которой пропорціонально первой степени скорости.

Вертикальную ось ОХ направных винзъ.

Дано:

$$X = mg - nm\alpha'$$
, $t = 0$, $x = \alpha, x' = \alpha;$

 $\alpha > 0$ или $\alpha < 0$, смотря по тому, какъ направлена начальная скорость, вверхъ или внизъ.

Дифференціальное уравненіе движенія, по сокращеніи на m, будеть:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = g - nx^i;$$

откуда

$$\frac{dx'}{g-nx'}=dt.$$

Интегрируя, получимъ:

Подставияя въ это уравненіе значевіе постоявной произвольной

$$C = -\frac{1}{n} \log(g - n\alpha),$$

имжемъ:

откуда

$$\log\left(\frac{g-n\alpha}{g-n\alpha'}\right)=nt,$$

HAR

сладовательно:

откуда находимъ первый интеграль задачи:

$$x' = -\frac{q}{n} - (\frac{q}{n} - \alpha) \cdot e^{nt}$$

Интегрируя еще разъ, получимъ второй интеграль:

гдъ

$$\mathfrak{D} = \alpha - \frac{\alpha - n\alpha}{n^2};$$

и следовательно:

$$x = \alpha + \frac{a}{h} t - \frac{a - n\alpha}{n^2} (1 - \bar{e}^{nt}).$$

----- 11 -----

Легко доказать, что тяжелая точка, брошенная вверхъ въ сопротивляющейся средь, каковъ бы ни быль законъ сопромивленія, поднимается въ теченіе болье корожкаго промежутка времени и достигаеть меньшей высоты, чёмъ въ пустоть, при одной и той же начальной скорости СС ...

Есян вертикальная ось СХ направлена вверхъ, то уравненіе движенія точки въ сопротивляющейся средв, по сокращеніи на точки въ сопротивляющейся средв, по сокращеніи на

гдъ Я есть нъкоторая рункція окорости, имъющая положительное вначеніе. Интегрируя, получниъ:

$$\int \frac{dx'}{q-\hat{x}} = t + C$$

Положимъ для краткости:

$$\int \frac{dx'}{g + \Re} = F(x')$$

тогда:

$$-F(x')=t+c;$$

относя это уравнение къ начальному моменту, когда $x_{s}=0, x_{s}^{t}=\alpha,$ t=0, находимъ:

$$-\mathcal{F}(\alpha) = C;$$

следовательно:

$$t = \mathcal{F}(x) - \mathcal{F}(x)$$

Обозначимъ черезъ t, промежутокъ времени отъ начальнаго момента до момента висшаго поднятія точки, когда x = 0; тогда:

$$t_{i} = \mathcal{F}(\infty) - \mathcal{F}(0),$$

или

$$t_1 = \int_0^{\infty} \frac{dx'}{q + \Re}, \qquad (11).$$

время Л поднятія точки вверкъ, когда сопротивленіе среди $\mathcal{R}=0$, равно

$$\mathcal{T} = \int_{a}^{\infty} \frac{dx'}{q'}. \qquad (12).$$

Каждый элементь интеграла (11) меньше соотвётственнаго элемента интеграла (12), а такъ какъ суммированіе элементовъ происходить между одинаковими предёлами, то

$$\int_{-\frac{q}{q}+\Re}^{\infty} < \int_{-\frac{q}{q}}^{\infty} \frac{dx}{q} ,$$

сладовательно:

Для доказательства второго предложенія, беремъ интегралъ, выражающій зависимость между ∞^l и ∞ :

$$\int \frac{dx'}{-q} dx' = x + C_1.$$

Обозначимъ:

$$\int \frac{x' \cdot dx'}{q + \Re} = \Phi(x');$$

тогда, подставляя значеніе постоянной произвольной

$$C_1 = -\Phi(\alpha),$$

получинъ:

$$x = \Phi(\alpha) - \Phi(x)$$
.

Пусть h обозначаеть высоту подъема точки; ясно, что x равно h , когда x = 0 ; слёдовательно:

$$h = \Phi(\alpha) - \Phi(0),$$

или

Висота \mathcal{H} поднятія точки въ средв, сопротивленіе которой $\mathcal{R}{=}0$, т.е. въ пустотв, равна:

$$\mathcal{H} = \int_{0}^{\alpha} \frac{x! dx!}{g} \qquad (14)$$

Элементы интеграла (13) меньше соотвётственных элементовъ интеграла (14), а такъ какъ оба интеграла берутся между одними и тами же предалами, то интегралъ (13) меньше интеграла (14), сладовательно

----- " -----

Для такъ случаевъ прямолинейнаго движенія, когда данная сила зависить отъ двухо или отъ мрокъ переманныхъ величинъ:

$$X = \{(t,x), X = \{(t,x'), X = \{(x,x'), X = \{(t,x,x'), X = \{(t,x,x$$

нельзя указать общихъ способовь рёшенія, которне всегда давале бы интегралы въ каждомъ отдёльномъ случай приходится употреблять тотъ или другой пріемъ интегрированія въ зависимости отъ вида функціи .

1. Какъ примъръ на тотъ случай, когда сила ость функція отъ разстоянія и скорости, разсмотримъ движеніе точки, примягивовной къ неподвижному центру силов, пропорціональною разсмоянію, принимая во вниманіе сопромивленіе среди, пропорціональное скорости.

Дифференціальное уравненіе движенія, по сокращеніи на то будеть:

$$\frac{d^{2}x}{dt^{2}} = -k^{2}x - 2nx', (15)$$

если постоянный коеффиціенть сопротивленія среды обозначинь черезь

Введемъ въ уравненіе (15) вмёсто переминной х новую переминную в такъ, чтобы для в уравненіе (15) получило видъ, нами уже изученний; положимъ:

тогда

M

Замёняя въ уравненіи (15) x , x' я x' , полученными для нихъ выраженіями, находимъ, по раздёленіи на e^{rt} :

Положимъ:

тогда уравненіе (16) приметь навістний уже видь:

При этомъ могутъ представиться три случая: 1) $k^2 > t^2$, 2) $k^2 = t^2$, 3) $k^2 < t^2$.

Разберемъ подробеве переми случай, какъ болве важный, нбо во меогихъ случаяхъ движенія сопротивленіе мало.

Обозначимъ:

Тогда уравнение (17) приметь видъ:

отсюда, какъ язвъстно, получаемъ:

$$\xi = q \sin(pt + \delta),$$

PAS

$$\delta = \operatorname{arcsin} \frac{\xi}{q}$$

W

$$q = \sqrt{\xi_0^2 + \frac{\xi_0^{12}}{\eta^2}}$$
;

TONASMA

Такимъ образомъ, для разсматриваемаго движенія мы находвижь:

$$x = q \cdot e^{nt} sin(pt + \delta)$$
(18).

Уравненіе (13) выражаеть "важукающее" колебамельное деи -

Покажемъ, что въ этомъ движенік продолжижельность одного размаха оставися постоянной: $\int -\frac{1}{p}$, величини же размаховъ уменьшаются съ теченівиъ времени въ теометрической програссіи,

знаменатель которой: e ..

Дифференцируемъ уравненіе (18):

отсюда получаемъ уравненіе для опредёленія тёхъ моментовъ времени, въ которие скорость точки x^i равна нулю:

$$t_{q}(nt+\delta) = \frac{r}{n} \qquad (19)$$

$$T = \frac{2\pi}{p}$$

чтобы доказать второе положение, опредаликь величины перваго размаха точки M, M2 (черт. 39) и второго M2 M3.



Tepmers 89.

Очевидно:

$$\mathcal{U}_1, \mathcal{U}_2 = x_1 + |x_2|; \mathcal{U}_2, \mathcal{U}_3 = |x_2| + x_3.$$

въ моментъ t

$$\alpha_1 = q \cdot e^{-nt_1} \sin(pt_1 + \delta)$$
;

въ моментъ $(t, + \frac{\pi}{p})$

$$x_2 = -q e^{nt}, e^{nx} \sin(p_i t + \delta) = -x_i e^{nx}$$
;

сладовательно

$$M_{p}M_{z} = x_{1}(1+e^{\frac{\pi \pi}{T}})$$
. (20)

Далве, для момента $(t_4 + \frac{2\pi}{10})$

$$x_3 = q e^{-nt_1} e^{-\frac{2\pi n}{p}} \sin(nt_1 + \delta) = x e^{-\frac{2\pi n}{p}};$$

поэтому

Сравнивая уравненія (20) я (21) видимъ, что $\mathcal{M}_2\mathcal{M}_2$ отличается отъ $\mathcal{M}_2\mathcal{M}_2$ иножителемъ $e^{\frac{n\pi}{p}}$ нян, такъ какъ $\frac{n}{p}$ - \mathcal{I} , иножителемъ $e^{n\mathcal{I}}$, причемъ $e^{n\mathcal{I}}$ - \mathcal{I} :

Далбо, получниъ:

$$x_4 = -x_3 e^{-nt}$$

ольдовательно

Такимъ образомъ величини размаховъ при затухающемъ колебательномъ движеніи убивають въ геометрической прогрессіи, знаменатель которой есть (; если величину размаха нерваго послѣ начальнаго момента колебанія обозначимъ черезъ А, то величини размаховъ слѣдующихъ колебаній будутъ

Второй случий:

Уравненіе (17) даеть:

отовда

& HOTOMY

$$x = e^{-t}(\xi + \xi';t).$$

Это выражение показываеть, что по истечении достаточно больного промежутка времени точка будеть сколь угодно близка къ притягивающему центру; при $t=\infty$, x=0.

Если начальная скорость точки равна нули: $x_*' = 0$, мы по-

$$x = x_0 e^{-nt} (1 + nt)$$
;

тогда

слёдовательно, скорость не мёняеть своего направленія и точка все время приближается къ притягивающему центру.

Третій случай:

Пусть

Уравнение (17) даетъ:

Интегрируя, находимъ:

гдъ А и В постоянняя произвольныя, опредъляемыя по начальному положению и начальной скорости точки.

Далве получимъ.

Такъ какъ $\tau - n < 0$, то оба члена этого выраженія съ теченіемъ времени уменьшаются и, следовътельно, по истеченіи
достаточно большого промежутка времени точка будеть находиться сколь угодно близко къ притягивающему центру; при $\tau = \infty$, $\infty = 0$.

Два последнихъ случая нивить масто при сольшом сопротив-

ленін, напримёрь, когда движется намагниченная стрёлка при сильныхь магнитныхь успоконтеляхь.

2. Привъромъ на тотъ случай, когда сила есть функція олъ времени и разслоянія, можеть служить задача о прямолинейномъ движенім точки, на которую дёйствуеть сила притяженія къ неподвижному центру, пропорціональная разстоянію, и, кромѣ тото, переіодическая сила ("возмущающая сила").

Уравненіе движенія по сокращеній на массу точки будеть.

$$\frac{dx}{dt} = -kx + h \cdot sinpt. \qquad (22)$$

гда \hbar наибольная величина возмущающей силы при масса точки равной единица; періодь этой силы равень $\frac{2\pi}{p}$.

Разомотринъ случай, когда 🕦 не равно k.

Положимъ:

$$x = \xi + \delta \sin pt$$

гдё б постоянный множитель, который подберемь такъ, чтобы члены, содержащие Sunpt, въ преобразованномъ уравнении (22) исчезли; - получемъ:

$$\delta = \frac{l_1}{k^2 - p^2} :$$

тогда уравненіе (22) приметь знакомый намъ видь:

Интегрируя, находимъ:

гдв А и В постояния произвольныя, опредаляемия по начальнымъ даннымъ.

Далае получимъ:

Такний образоми, ви разсматриваемоми случай точка совершаеть колебаніе, составное изи двухи гармоническихи колебаній; первое изи вихи назнаается «собсменными» или «осободными» колебаніеми, а второе «сынужденными» колебаніеми.

Замічательное свойство винужденнаго кодебанія состонть въ томь, что при маломь значенін (, т.е. при малой возмущающей силь, амплитуда винужденнаго колебанія будеть имёть большую величнну, если только величини (и и мало различаются между собою, т.е. если періоди собственнаго колебанія и возмущающей сили близки другь къ другу.

Въ этомъ и состоить явленіе резонанса — въ вроствивой формв.

Въ случав, когда р 🖟 , получииъ:

$$\dot{x} = A \sin(k t + 3) - \frac{h}{2k} \cdot t \cdot \cos kt ;$$

- подставляя это выражение x въ ур. (22), легко убёдиться въ томъ, что оно удовлетворяеть этому уравнения.
- 3. Какъ примъръ на тотъ случай, когда сила зависитъ отъ разсмоянія, скоросми и времени, ми можемъ взять предыдущую за-дачу, введя въ нее сопротивленіе среды, пропорціональное ско-рости.

Уравненіе движенія будеть:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -k^2x - 2nx^2 + h \cdot sinpt;$$

здёсь 2м есть величина сопротивленія, которое встрёчаєть точка масси, равной единицё, движущаяся со скоростью, равной единицё.

Сила mh smpt, гдв m масса точки, есть возмущающия си-

Найдемъ сначала частное раменіе этого уравненія; - оно бу-

детъ, очевидно, вида:

гдъ С и Я постоянныя величины, которыя нужно соотвётственнымъ образомъ опредёлить.

Нодставивни это выраженіе ж въ дифференціальное уравненіе, приравниваемъ коэффиціенты при созрі и зипрі въ объихъ частякъ; – получаемъ:

$$-C \cdot p^* = -C \cdot k^* - 2 \cdot 2 \cdot n \cdot p,$$

$$-2 \cdot p^* = -2 \cdot k^* + 2 \cdot C \cdot n \cdot p + h.$$

Откуда слёдуеть

$$2C.np - 2(k^2 - p^2) = h.$$

Отсида находимъ:

$$C = \frac{2nph}{(k^{2}p^{2})^{2} + 4n^{2}p^{2}},$$

$$\mathfrak{D} = \frac{(k^2 - p^2) \cdot h}{(k^2 - p^2)^2 + 4 n^2 p^2}$$

Введемъ величину \mathcal{E} , полагая

$$\sin \delta = \frac{2np}{\sqrt{(k^2 - p^2)^2 + 4n^2 p^2}}, \cos \delta = \frac{-(k^2 - p^2)}{\sqrt{(k^2 - p^2)^2 + 4n^2 p^2}},$$

тогда искомое частное рёменіе представится въ видё:

$$x = \frac{h}{\sqrt{k^2 - p^2)^2 + 4n^2p^2}} \cdot sin(pt + \delta).$$

Такъ какъ дифференціальное уравненіе задачи линейное съ посладниць членомъ, то общій интеграль его ми получамъ, прибавляя найденное частное развийе къ извастному уже намъ общему интегралу соотватотвувщаго уравненія безъ посладняго члена:

$$\frac{\mathrm{d}^2 c}{\mathrm{d}t^2} = -k^2 x - 2n x'$$

Въ случав наиболве важномъ, когда k>n , т.е. при маломъ сопротивления, мы получимъ такимъ образомъ следующее выраже — ніе для ∞ :

$$x = \mathcal{A} \in \operatorname{sin}(\sqrt{k^2 - n^2 t} + \mathcal{B}) + \frac{h}{\sqrt{(k^2 - p^2)^2 + 4n^2 p^2}} \operatorname{sin}(pt + \delta),$$

гдъ \mathcal{A} и \mathcal{B} постояння, значенія которихь опредъляются положеніемъ и скоростью точки въ начальний моменть t_{-1} 0, а величина δ опредъляется уравненіемъ:

Точка совершаеть въ этомъ случай движеніе, составное изъ колебаній двухъ теповъ: колебаній вамухающихъ и колебаній еммужденныхъ; въ дайствительности первое изъ нихъ черезъ небольной промежутокъ времени общиновенно становится уже неза-

При маломъ сопротивленій амплитуда винужденныхъ колебаній, h равная $\sqrt{(k^4-p^4)^2+4n^2p^4}$, будетъ весьмо больною даже при маломъ значеній h, т.е. npu молой возмущоющей силь, тогда, когда величини h и p будутъ мало отличаться другъ отъ друга, слёдовательно, тогда, когда періодъ возмущающей силы и періодъ гармоническихъ колебаній, соотвётствующихъ силь $-m k x^2$, будутъ близки къ равенству; — въ этомъ случав ми нивемъ явленіе ревонанса.

PHABA II.

KPHBOAHHRHHOE ABHREHIE, ONPEABAEHIE KOTOPATO NPHBOAHTCA KE ONPEABAEHID ABYKE HAH TPEKE ABHREHIN NPANOAHHBHHKKE.

Движенів жочки въ плосности.

Если точка во все время движенія остается въ одной плоскости, то скорость ея въ кайдий моментъ (слёдовательно, и въ начальний моментъ) направлена въ этой плоскости; измёненіе скорости, а потому и ускореніе точки также заключается въ плоскости движенія, слёдовательно, и сила постоянно направлена въ этой плоскости. Такимъ образомъ, плоскостью движенія точки можетъ быть только плоскость, проведенная черезъ начальное направленіе окорости и начальное направленіе омим, и движеніе будетъ плоскимъ только тогда, если сила все время останется въ этой плоскости.

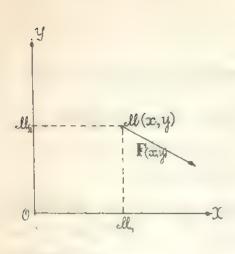
Важнёйшіе случан, въ которых в точка совершаеть плоское движеніе, будуть слёдующіе: 1, при дёйствіи силы тяжести; 2, при дёйствін центральной силы *) притяженія или отталкиванія, когда притягивающій или отталкивающій центръ неподвижень; и 3, когда къ силё тяжести или къ силё пентральной присоединяется сопротивленіе среды.

Возьмемъ координатныя оси СХ и ОУ . Пусть на точку

^{*)} Сила, приложенная къ точкъ, называется центральною вилою тогда, когда линія вя дъйствія постоянно проходить червзь одну и ту же точку, которая и называется центромъ.

 $\mathcal{M}(x,y)$ дэйствуеть сила F , проекція которой на оси \mathcal{CX} и $\mathcal{CY}: \mathbf{X}$, \mathbf{Y} .

Диффоронціальныя уравновія движенія будуть:



Tepmesta 40.

 $m \cdot \frac{d^2x}{dt^2} = X$,

сила F, вообще говоря, мометь вависёть оть временя, ноложенія и скорости точки, ноэтому въ общемъ случав X и У
могуть бить виражени накъ
функціи оть перемвинихът t,

х, у, х и у; общихь прі-

емовъ интегрированія при какихъ угодно выраженіяхъ х и у указать нельзя.

Проствиній случай вредставляется тогда, когда ми можень опредъянть небаенсино другь оть друга движенія вроекцій \mathcal{M}_1 и \mathcal{M}_2 (черт. 40) точки \mathcal{M}_3 на координатния оси; для этого необходимо и достаточно, чтоби вираженіе проекціи сили X не содержало у и \mathcal{Y}_1 , а выраженіе проекціи Y не содержало \mathcal{X}_2 и \mathcal{X}_3 .

$$\mathbf{X} = \mathbf{f}_{1}(\mathbf{t}, \mathbf{x}, \mathbf{x}'),$$

$$\mathbf{Y} = \mathbf{f}_{2}(\mathbf{t}, \mathbf{y}, \mathbf{y}').$$

Определение ириволинейного движения точки М въ указанномъ случай приводится къ определению прямолинейных обижений ея проекций М, и М, . Интегрируя уравнение

$$m \cdot \frac{d^2x}{dt^*} = \phi_1(t, \infty, \infty),$$

получимъ два интеграла, содержащіе двё постоянныхъ произвольныхъ С. и Я.; интегрируя уравненіе:

получимъ одо два интограла, содержаціє тоже двѣ постояннихъ произвольнихъ C_2 и C_3 ; для опродълонія величинъ C_4 , C_5 , C_4 , C_5 , C_6 и C_8 должни быть извѣстны начальныя данныя:

$$x_0 = \alpha ; y_0 = b ;$$

$$x_0' = \alpha ; y_0' = \beta .$$

Подучивъ такимъ образомъ выраженія для x и y въ функціяхъ времени, искивчаемъ изъ нихъ † , если это возможно, и находимъ уравненіе траекторін точки.

Нервий примъръ: Криволинейное движевіе точки при дійствів сили тяжести.

Ось $\mathcal{O} \mathcal{X}$ горизонтальна; ось $\mathcal{O} \mathcal{Y}$ направлена по вертикали вверкъ (черт. 41).

Дано:

$$X = 0$$
; $Y = -mg$,
 $x_0 = 0$, $y_0 = 0$.
 $x_0' = x_0 \cos y = \infty$,
 $y_0' = x_0 \sin y = \beta$.

Дифференціальныя уравненія движенія, по сокращеніи на ту, будуть:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = 0 \qquad (1)$$

$$\frac{d^2q}{dt^2} = q.... (2)$$

Интегралы уравненія (1) будуть:

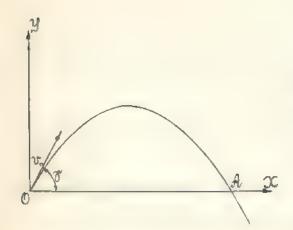
$$x = \alpha$$
, $x = \alpha I$.

Интеграли уравненія (2):

$$y' = -gt + \beta$$
;
 $y' = -\frac{yt^2}{2} + \beta t$.

Исключая t изъ выраженій x и t , получинь уравненіе тра-

$$y = \frac{\beta}{\alpha} x - \frac{\alpha}{2\alpha^2} x^2$$
 (3)



Чермежь 41.

уравненіе (3) есть уравненіе параболы.

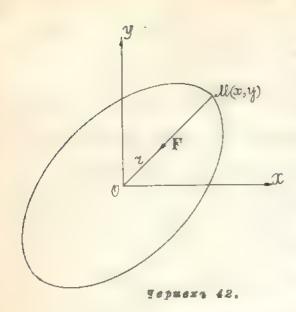
Пользуясь найденными уравненіями, легко рёшить рядъ вопросовъ относительно разсматриваемаго движенія точки, какъ-то: опредалить въ зависимости отъ величини начальной скоро-

оти и ся направленія, время и висоту поднятія точки, дальность ся полета $\mathcal{O}\mathcal{A}$; далёе опредёлить уголь γ для наибольшей дальности полета при данной величинё начальной скорости \mathcal{V}_{i} ; опредёлить уголь γ , подъ которымъ нужно бросить тяжелую точку, чтоби эна при заданной величинё начальной скорости \mathcal{V}_{i} прошла черезъ точку $\mathcal{C}_{i}(x_{i}, y_{i})$.

Второй примпръ. Криволинейное движение точки при дъйствии силы притяжения къ неподвижному центру, пропорциональной разстоянию.

Пусть на точку $\mathcal{M}(x,y)$ (черт. 42) двяствуеть сила F- $km\tau$; проекціи сила F на оси СХ и ОУ будуть:

X = -
$$k^{2}m^{2}\frac{x}{7} = -k^{2}m^{2}\omega$$
,
Y = - $k^{2}m^{2}\frac{y}{7} = -k^{2}my$.



Уразненій движенія, по сокращенін на ти, будуть:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -k^2x,$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = -k^2y.$$

Вторые витеграли задачи, какъ извёстно изъ предидудей глави (стр. 100), бу-

$$x = a \cos kt + \frac{\alpha}{4} \sin kt$$
.....(4).

$$y = 6 \cdot \cos kt + \frac{\beta}{k} \cdot \sin kt \dots$$
 (5)

Исключивъ изъ уравненій (4) и (5) время, найдемъ уравненіе траекторіи точки; такъ какъ это уравненіе будеть, очевидно, второй стецени, а ос и у имъють конечния вначенія, то траекторія точки будеть эллипсь.

Третій примпръ.

Криволинейное движение точки при дёйотвии силы тяжести въ средъ, сопротивление которой пропорціонально первой степени скорости (n,m,v).

Проекцім равнодійствующей двухъ силь, приложеннихъ къ точкъ, будуть:

$$X = -nmx',$$
 $Y = -mq - nmy',$

въ предположения, что ось СУ направлена по вертикали вверхъ.

Уравнения движения, по сокращении на т, представятся въ
видъ:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = - \pi \cdot x' \dots \dots \dots (6)$$

$$\frac{d^2y}{dt} = -q - n \cdot y^2 \cdot \cdot \cdot \cdot (7)$$

Интегрируя уравненія (6) и (7) каждое отдільно, какъ указано въ предидущей главъ (стр. 102-107), получаемъ ж и у , какъ извъстния функцін времени:

$$x = \alpha + \frac{\alpha}{n} \left(1 - e^{nt}\right)$$

$$y = b - \frac{q}{n} t + \frac{q + n\beta}{n^2} \left(1 - e^{nt}\right)$$

исилочая изъ этихъ уравненій время 🏌 , получинь уравненіе траенторіи точки.

Четвертый примпръ.

Криволинейное движение точки въ средъ, сопротивление которой пропорціонально первой степени скорости, при дъйствін силы притяжения къ неподвижному центру, пропорціональной разстеянів.

Проекція равнодействующей двухъ омяв, приложенных къ точкъ, будутъ:

$$X = -k^2 m x - n m x';$$

$$Y = -k^2 m y - n m y'.$$

Уравненія движенія по сокращенія на ти представятся въ вида:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -k^2 x - nx^2 \qquad (8)$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = -k^2 y - ny \qquad (9)$$

Интегрируя уравненія (8) и (9) каждое отдёльно, какъ указано въ предидущей главё (стр. 110-114), находимъ Ф и у , какъ функція временя.

Заматимъ, что опредвление криволинейнаго движения тяжелой точки въ средъ, сопротивление которой пропорціонально кесфаву скороски (n,m,v), уже не можеть быть сведено къ опредъленір прямолинейныхъ движеній проекцій этой точки на оси CX и OY.

Джистрительно, въ этомъ случай, если точка движется, напримёръ, вверхъ, то, предполагая, что ось СУ направлена по вертикали вверхъ, уравненія движенія по сокращеніи на m, будутъ:

$$\frac{d^{2}x}{dt^{2}} = -n \cdot v \cdot x^{2};$$

$$\frac{d^{2}y}{dt^{2}} = -q - n \cdot v \cdot y^{2};$$

a Taks Maks

то и въ первое, и во второе уравнение движения войдутъ и х',

Подобний же случай представляеть движение точки, при дёйствіи центральной сили, обратно пропорціональной квадрату разстоянія: уравненія этого движенія по сокращеніи на ти, будуть:

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \frac{4t^2x}{t^2}.$$

N

HEBROCKOE ZBHZEHIE TOYKH.

Есля при движеніи точки сила, къ ней приложенная, не остается въ одной плоскости, проходящей черезъ начальныя направленія скорости и силь, то точка будеть описывать кривую двоякой кривизны.

Въ этомъ случай необходимо взять три координатныя оси: ОХ ОУ и ОХ

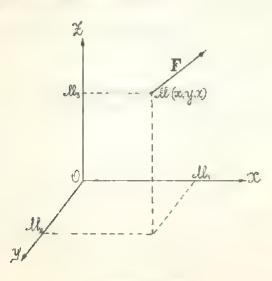
Пусть на точку $\mathcal{M}(x,y,z)$ дёйствуеть силь F , проекціи которой: X , Y , Z . Дифференціальныя уравненія движенія будуть:

$$m \cdot \frac{d^{2}x}{dt^{4}} = X,$$

$$m \cdot \frac{d^{4}y}{dt^{4}} = Y,$$

$$m \cdot \frac{d^{4}z}{dt^{4}} = Z.$$

Вообще говоря, Х , У , Z выражаются какъ функцік отъ



Yebmesa 48

перемвиних: t, x, y, z, - д обдихъ прісмовъ для рёшенія вопроса о движеніи указать нельзя.

простаний случай представляется тогда, когда ин можемъ опредълить порозвы движение каждой изъ трехъ проекцій \mathcal{M}_{i} , \mathcal{M}_{i} и \mathcal{M}_{i} точки

Ина координатимя оси (черт. 43); для этого необходимо и достаточно, чтобы

$$X = f_1(t, x, x')$$
,
 $Y = f_2(t, y, y')$,
 $Z = f_3(t, z, z')$.

Определение движения точки M по кривой двоякой крививни въ указанномъ случат приводится къ определению примолинейныхъ движений ва проекций M, M, и M, .

Интегрируя три уравненія движенія:

$$m \cdot \frac{d^2x}{dt^2} = f_1(t, x, x');$$

$$m \cdot \frac{d^2x}{dt^2} = f_2(t, y, y');$$

$$m \cdot \frac{d^2z}{dt^2} = f_3(t, z, z').$$

получимъ месть интеграловъ, содержанихъ несть постоянныхъ пронавольныхъ: C_1 , D_1 , C_2 , D_2 , C_3 и D_3 , для опредъленія которыхъ необходимо знать начальныя данныя: $x_0 = \alpha_1$, $y_0 = \delta_1$, $x_0 = 0$, $x_0 = \alpha_2$, $y_0 = \delta_1$, $x_0 = 0$, $x_0 = 0$).

Примъръ. Движеніе точки M при дёйствім пропорціональных разстоянію силь притяженія къ неподвижному центру C и къ центру C , который равномёрно движется по оси \mathcal{OX} (черт. 44).

Уравнение движения притягивающаго центра (:

Пусть величины силь притяженія будуть:

тогда проевцін ихъ равнодъйствувней на оси ${\mathfrak C}{\mathfrak A}$, ${\mathfrak C}{\mathfrak A}$ и ${\mathfrak O}{\mathfrak X}$ будуть:

$$X = -k^* m - n^* m (x - x_c)$$
.

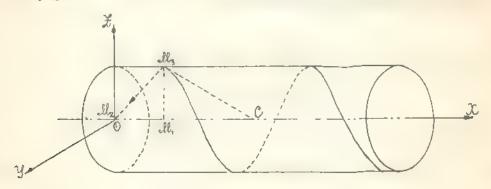
нян, замёняя \mathcal{X}_c его выраженіемь:

 $X = -m \cdot (k^2 + n^2) \cdot x + mn^2 (a + bt);$ $Y = -m \cdot k^2 y - mn^2 y = -m \cdot (k^2 + n^2) \cdot y;$ $Z = -m \cdot (k^2 + n^2) z.$

Оборначимъ для краткости:

M

тогда дифференціальныя уравненія движенія, по сокращеніи на то, будуть:



Tepners 44, · . ' · .

$$\frac{d^{2}x}{dt^{2}} = -p^{2}x + n^{2}(a - \{t\}). \tag{10}$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} - p^2y \dots \tag{11}$$

$$\frac{d^4x}{dt^4} = -p^4x \qquad (12)$$

Интегралы уравненій (11) и (12) раньше уже были найдени. При интегрированіи же уравненія (10), чтобы освободиться отъ члена $n^*(\alpha+bt)$, положниъ:

TOTAL $\xi'' = x'' = -p^2(\xi + \alpha + \beta t) + n^2(\alpha + bt);$

осли подобрать α и β такъ, чтоби овъ удовлетворяли уравненіямъ:

K

откуда

$$\alpha = \frac{n^2 a}{p^2}$$
,

Ħ

$$\beta = \frac{n^2 b}{p^2}$$

то уравнение (10) приметь такой видь:

соотватствующіе интеграли нама извастив.

Такимъ образомъ имвемъ:

$$x = (x_0 - \frac{n^2 a}{p^2}) \cosh t + \frac{x_0}{p} - \frac{n^2 b}{p^2}) \sinh t + \frac{n^2}{p^2} (a + bt),$$

$$y = y_a \cosh t + \frac{y_0}{p} \cdot \sinh t,$$

$$x = x_0 \cosh t + \frac{z_0}{p} \cdot \sinh t.$$

Исключая изъдвухъ послёднихъ уравненій, получимъ, какъ извёстно, уравненіе эллипса въ плоскости и ; отоюда слёдуеть, что траекторія точки расположена на эллиптическомъ цилиндрі, ось котораго есть ось и ; такъ какъ при изміненіи на величину координата ж получаетъ прираценіе, равное віденіе, разное прираценіе, разное прираценіе.

PRABA III.

ЗАКОНЪ ЖИВОЙ СВАИ.

Въ первой части "Курса Теоретической Механики" (изданіе 1914 г.)*) были уже установлены какъ понятіе о работь сили, къ точко приложенной, такъ в понятіе о живой силь матеріальной точки; тамъ же были выведены в уравненія, выражаюція за-

въ дифференціальной формъ:

$$d\frac{mv^2}{2} = \mathbf{X} \cdot dx + \mathbf{Y} \cdot dy + \mathbf{Z} \cdot dx \dots (1)$$

жидоф йонгоном жа

$$\frac{m v^2}{2} - \frac{m v^2}{2} = \int_{z_{tt}}^{u_t} (\mathbf{X} \, dx + \mathbf{Y} \, dy + \mathbf{Z} \, dz), \dots (2)$$

гдв

§ 1. Силы, импюція поменціаль.

Для того, чтобы опредалить конечную работу силы, нужно, вообще говоря, умать выразить элементарную работу $X dx \sim Y dy + Z dx$ въ функціи отъ одной изъ переманныхъ, напримаръ, и или или одной изъ переманныхъ, напримаръ, и или одной изъ переманныхъ, напримаръ, и или одной изъ переманныхъ, напримаръ, и или одной изъ перемари одной одном одно

^{*)} Кинатика. Основный понятія, Стр. 174 - 181.

Но существуеть очень важный случай, когда, и не зная движенія точки, мы можемь опредёлить работу сиди, — это будеть тогда, когда сила зависить только оть положенія точки и при томь элементарная работа сили выражается полимию дифференція ломь нёкоторой функців оть координать точки:

функція 11 называется силовою функцівй; сила Г называется въ этомъ случав силою, имъющею поменціаль.

всян сила F(X,Y,Z) ниветь потенціаль, то, на основавін уравненія (3), нивемь:

$$\mathbf{X} \cdot dx + \mathbf{Y} \cdot dy + \mathbf{Z} \, dz = \frac{2 \mathbf{u}}{x} dx + \frac{2 \mathbf{u}}{2 y} dy + \frac{2 \mathbf{u}}{2 x} \cdot dz$$

откуда

$$X = \frac{991}{2x}$$
, $Y = \frac{991}{2x}$, $Z = \frac{91}{2x}$ (4)

Слёдовательно, сила имбеть потенціаль, когда ея проекцін на координатныя оси виражаются частными производными отъ одной и той же функціи но соотвётствующимь воординатамь точки; проекціи сили въ этомь случат удовлетворяють слёдующимь тремъравенствамь:

$$\frac{\partial \mathbf{X}}{\partial y} = \frac{\partial \mathbf{y}}{\partial x}$$

$$\frac{\partial \mathbf{y}}{\partial z} = \frac{\partial \mathbf{z}}{\partial y}$$

$$\frac{\partial \mathbf{Z}}{\partial z} = \frac{\partial \mathbf{X}}{\partial z}$$

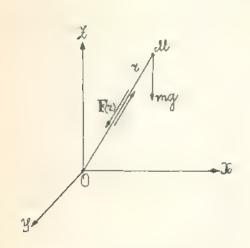
$$\frac{\partial \mathbf{Z}}{\partial z} = \frac{\partial \mathbf{X}}{\partial z}$$
(5)

Къ чеслу силъ, нивощихъ вотенціалъ, принадлекатъ: 1, сила вяжесми, 2, центральныя силы, зависящія полько от разстоянія.
Въ самомъ дёлё, пусть ось направлена по вертикали вверхъ (чертежъ 45), тогда, въ случай силы яякести имбемъ:

HOSTOMY:

и силовая функція будеть:

Равомотримъ одучай цениродьной силы примяжения или опислкисския, величива которой выражается функцией разомодиия точ-



Tepnera 45.

ин ота дайствующаго неподвижнаго центра. Примемъ центра сили за начало моордината.

Пусть на точку M дёй— ствуеть цевтральная сила, равная F(z); условимся брать функців F(z) со знакомь +; когда сила отталкивательная, и со знакомь -, когда сила при-

тягательная.

Проекція сили ${}^*\pm F({}^2)$ на координатимя оси ${}^{\circ}\mathcal{X}$, ${}^{\circ}\mathcal{Y}$, ${}^{\circ}\mathcal{X}$ будуть:

$$\mathbf{X} = \pm \mathbf{F}(z) \frac{x}{z} ,$$

$$\mathbf{Y} = \pm \mathbf{F}(z) \frac{u}{z} ,$$

$$\mathbf{Z} = \pm \mathbf{F}(z) \cdot \frac{z}{z} ,$$

следовательно, элементарная работа силы равна:

$$X dx + Y dy + Z dz = \pm F(z) \cdot \frac{x dx + y dy + z dz}{z} = \pm F(z) \frac{1}{2} \frac{d(x^2 + y^2 \cdot z^2)}{z} + F(z) \frac{1}{2} \frac{dz}{z} = -F(z) dz.$$

очевидно, что $\pm F(r) dr$ есть дифференціаль функція, кото-

$$\int \pm \mathbf{F}(z) \cdot dz.$$

Такимъ образомъ, для разоматряваемой центральной сили ониовая функція будеть:

$$\mathcal{U} = \int \pm F(\tau) \, d\tau.$$

Въ частномъ одучав, когда сила притяженія къ пачалу координать слёдуеть закону Ньютона:

$$\mathbf{F} = -\frac{k^2m}{r^2}$$

и силовая функція будеть:

$$\mathcal{U} = \int -\frac{k^2 m}{r^2} dr = \frac{k^2 m}{r}.$$

Если на точку дъйствують сили: F_1 , нивющая потенціаль $\mathcal{W}_1(x_1,y_1,z_1)$ сила F_2 , нивющая нотенціаль $\mathcal{W}_2(x_1,y_1,z_1)$, сида F_3 , имвющая потенціаль $\mathcal{W}_3(x_2,y_3,z_3)$ и т. д., то силовая функція для равнодъйствующей будеть, очевидно, равна сумив силовихь функцій для ея составляющихь:

Примечаніє. Замітимъ, что къ найденному вираженію силовой функціи всегда можеть бить прибавлена накая-угодно посвоянная величина, напримірь, для сили тяжести можемъ ноложить:

Разомотримъ нёкоторыя свойство силы, импющей поменціаль.
Пусть сила, приложенная къ точка, имаетъ силовую функців:

$$\mathcal{W}(x,y,z)$$
.

для определеннаго положенія точки, которому соотвётствують определення значенія координать x, y, z, силовая функція x имфеть определенную величину:

$$\mathcal{N}(x_1, y_1, z_1) = C$$

Приравнивая функців \mathcal{U} (x, y, z), rдs x, y, z величины переманняя, постоянной c, получинь уравненів:

$$\mathcal{U}(x,y,z)=C$$
,

которое представляеть уравнение повержности, проходящей черевь данное положение точки; эта повержность навывается повержностью уровня для данной сили; постоянная С навывается
поражетромъ повержности, - во всёхъ точкахъ одной и той же
повержности уровня силовая функция имбеть одно и то же значение.

При различнихъ вначеніяхъ параметра С получаемъ сисжему поверхноскей уровня, ваполняющую все пространство, внутри котораго силовая функція мийетъ дёйствительния значенія.

Для силы тяжести повержности уровня суть горизонтальныя плоскости

сладовательно:

Для центральной сили, зависящей только отъ разотоянія, поверхности уровня суть поверхности шаровъ съ центромъ въ центръ сили; въ самомъ дълъ, пусть

$$\mathfrak{A} = \int \pm \mathbf{F}(z) \cdot dz = f(z),$$

PAT

$$7 = y x^2 + y^2 + z^2$$
;

тогда уравнение поверхности уровня будеть:

откуда

Положнив, что черезв точку M (x, y, z), на которую дёйствуетв сила F, нивидая потенціаль, проведена поверхность уровня M \circ C.

Найдомъ направленіе сили Г въ точкъ М.

Косинусы угловъ, составляемихъ силов F съ координатинии осями \mathfrak{OX} , \mathfrak{OY} , \mathfrak{OX} , будутъ:

$$\cos(\mathbf{F}, \mathbf{X}) = \frac{\frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{x}}}{\frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{y}}},$$

$$\cos(\mathbf{F}, \mathbf{Y}) = \frac{\frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{y}}}{\frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{x}}},$$

$$\cos(\mathbf{F}, \mathbf{X}) = \frac{\frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{x}}}{\frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{x}}},$$

гдв

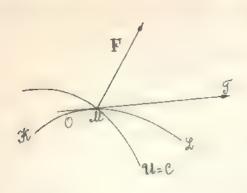
$$\Delta \mathcal{U} = \sqrt{\left(\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial z}\right)^2} + \left(\frac{\partial \mathcal{U}}{\partial z}\right)^2$$

Извёстно, что такими формудами выражаются косинусы угловъ, составляемых съ координатными осями ОХ, ОУ, ОХ нормалью въ точкъ М къ поверхности, выражаемой уравненіемь:

$$\mathcal{U}(x,y,z) = \text{const.};$$

слёдовательно, сила, виёвщая потенціаль и приложенная къ точкъ \mathcal{M} , направлена по коржали къ поверхности уровня, проведенной черезъ точку \mathcal{M} *).

Найдемъ выражение проекции смям Г , вывышей потенциаль,



Tepmeza 46.

на направление косомельной MT жь инкоморой данной кривой ML, проходящей черезь точку M (x, y, x) (черт. 46).

Выразимъ координаты точки М въ видъ функцій отъ длина дуга S , отсчитиваемой по кривой ЖД отъ

произвольно выбранной точки (); пусть будуть:

$$x = \varphi_1(\beta),$$

$$y = \varphi_2(\beta),$$

$$z = \varphi_3(\beta);$$

тогда силовая функція ${\mathcal M}$ можеть быть выражена какъ функція отъ ${\mathcal S}: {\mathcal M}({\mathcal S}).$

Ноложимъ, что касательная № проведена въ сторону возраставщихъ дугъ; тогда нивемъ:

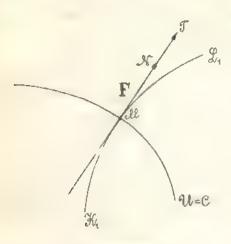
Трехчленъ въ правой части уравневія представляють полную производную функців по дуга:

сладовательно:

^{*)} простроиство, вополненное повержностими уровня данной спловой функців, повиваемом с и л о в и ж т п о л в ж т; привил, первопивнийм повержности уровня оржовонально къ нимъ, навиванием в и л о в и и и л и и л и и .

$$\mathbf{F}.\cos(\mathbf{F}.\mathbf{U}\mathbf{S}) = \frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{S}} \dots (7)$$

Полученний результать мы примёнимь къ частному случаю, когда кривая Ж.Д. направлена орвогомольно къ пересёмаемниъ ею



Tepneza 47.

повержностямъ уровня (черт. 47). Касательная МГ къ кривой Ж.Х. въ точкъ М будетъ въ то же время пормалью въ этой точкъ къ повержности уровня.

Элементь дуги кривой Ж.С. обозначинь черевь dn; тогда упомянутый выше дифференціаль ds замвнится дифферен-

цаломь от , который будеть также величеной положительной.

На основаніи уравненія (7) имвемь:

$$\mathbf{F} \cdot \cos(\mathbf{F}, \mathbf{X}) = \frac{d\mathcal{U}}{dn}$$

Такъ какъ сила F направлена по нормали. Υ , то ея проекція на нормаль можеть быть равна ${}^+F$ или ${}^-F$; следовательно:

$$\frac{du}{dn} = +F , \text{ worma} \quad \frac{du}{dn} > 0 ,$$

и

$$\frac{du}{dn} = -F, \quad \text{kopas} \quad \frac{du}{dn} < 0.$$

нормали, такъ какъ dn>0; нормаль M^{N} въ этомъ случав навивается положивальном: она направлена въ ту часть проотранства, гдв разность N-C, равная нуло на поверхности, получаетъ положительния значенія.

Оторда заключаемъ, что сила F , имъщая потенціаль и при-

ложенная къ точкв Л, всегда направлена по положивельной норжели къ поверхности уровня, проведенной черезъ точку Л. Бивств съ твив ин получили, что величиву сили Р можно выразить
производной: Дп, т.е. какъ предвлъ отношенія приращенія параметра поверхности уровня къ соотвітствующему безконечно малому отрівку положительной нормали *).

Обратимся теперь къ опредёленію рабожы онли, имёющей потенціаль.

----- | -----

интегрируя объ части уравненія (3) отъ положенія точки \mathcal{M}_{i} до положенія \mathcal{M}_{i} , находимъ:

$$\int_{R}^{R} (X dx + Y dy + Z dz) = \mathcal{U}_{z} - \mathcal{U}_{1} ...$$
 (8)

гдъ \mathcal{M}_{a} и \mathcal{M}_{a} суть значенія силовой функціи въ точкахъ \mathcal{M}_{a} .

Въ большенствъ случаевъ, какъ напримъръ, для сили тяжести и силъ центральныхъ, силовая функція $\mathcal M$ есть функція одновначиля. Тогда для положевія $\mathcal M$, имъемъ одно опредъленное вначеніе функціи $\mathcal M$:

въ экомъ олучаю уравнения (3) уке не импекъ моска:

$$F\cos(F,r)/ds/=du(x,y,x,t)-\frac{\partial u}{\partial t}dt$$

^{*)} Для большей общности за спредпленіе силовой функціи моtyma быть взяты ур-ія (і), — погда возможны и такія силовыя функціи, коморыя ясно водержать еремя:

$$\mathcal{U}_1 = \mathcal{W}(x_1, y_2, z_1),$$

а также для положенія М. :

На основаніи предидущаго уравненія заключаемь: всли сила импеть одновначную силовую функцію, по работа силы на мъкопоромь пути почки вависить полько от крайнихь положеній почки и на вависить оть формы пути.

Въ частномъ случав, при существованіи одновначной силовой функців, есля точка, совершивъ накоторый нуть, возвращается въ свое первоначальное положеніе (общае — на первоначальную по-верхность уровня), то работа сили на всемъ пути будетъ равна нулю.

§ 2. "Законъ сохраненія живой силы" или "ваконъ сохраненія полной энертіи жочки".

Примёнимъ законъ живой сили къ тому олучаю, когда онла, приложенная къ точка, имбетъ поменціаль. Уравневіе (1) даетъ намъ въ этомъ случав, въ силу уравненія (3):

$$d\frac{mv}{2} = d\mathcal{U}, \ldots (9)$$

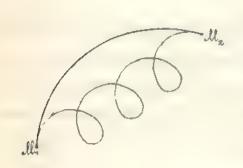
а уравненіе (2) въ силу уравненія (8):

$$\frac{m \cdot v_1^*}{2} - \frac{m \cdot v_1^*}{2} = \mathcal{U}_2 - \mathcal{U}_1 \quad ... \quad (10)$$

Уравненіе (10) выражаеть, что прираденіе живой силы точки при переходё ея изъ одного положенія въ другое равняется разности значеній силовой функцін для крайнихъ положеній точки.

Когда силовая функція есть функція одновисинся, какъ напримірь, въ одучай сили тяжести или силь центральникь, ми виводинь изъ уравненія (10) слідующее важное заключеніе: соля равнодайствующая силь, приломенных къ точка, имаеть одновноиную силовую функцію, то прирофеніє живой силы почки на любой части сл пути не вависить оть форкы пути, а только оть начальнаго и конечнаго положенія точки на этой части пути, и равно равности вначеній параметровь соотватствующихь крайнихь поверхностей уровня.

Отсида сийдуеть, что при существованів одновначной сидо-



Чержева 48.

вой функцін, если точка возврацается въ прежнее полокеніе, то еоверацается съ пою
не жиеот силот, которут она
имбла при виходъ наъ этого
положенія; ноэтому относительно уравненія (10) можно скавать, что при однозначной

функців W оно виражаеть законь сохраненія живой сили.

Интегрируя уравнение:

земнькиоп им

HAH

гдъ h постоянная произвольная, определяемая по начальнымъ данвимъ.

Уравненіе (11) представляєть перемі инжеграль вадачи о движенін точки при дійствін сили, нийвисй потенціаль $\mathcal{M}(x,y,z)$; этоть интеграль навывается инмеграловь висой силы.

Такимъ обравомъ, для дифференціальнихъ уравненій движенія спободной точки инжеграль живой сили можемъ бымъ манисанъ всякій разь, какь сила, приложенная кь мочкь импекь поменціаль*).
Выяснимь значеніе этого метеграль.

Въ уравнении (11) вийсто силовой функции W вовьмемъ (W-const), причемъ const подберемъ такъ, чтоби для всёхъ по-ложений разсматриваемой точки выполнялось условие:

$$-u + const > 0$$
.

Величина, выражаемая формулой:

$$[-\mathcal{U}(x,y,z)+const]$$

навывается поменцісльною эмертієй матеріальной точки въ положенін ея, опредёляемомъ координатами x, y, x; для мамёренія потенціальной эмергім слукать тё же единицы, что и для намёренія работи сили.

Интеграль живой сили (11) можемь представить въ видъ:

$$\frac{m_{i}v^{A}}{2} + (-\mathcal{U} + const) = h_{i}, \dots (12)$$

гда и есть величина постоянкая.

Отсида закличаемъ: когда сила, приложенная къ точкъ, ниъетъ потенціалъ, то сумма кинетической и потенціальной эмергій матеріальной точки во все время движенія сохраняетъ постоянную величину.

Сумму кинетической и потенцівльной энергій матеріальной точки называють ен полной экертівй.

Такимъ образомъ, уравнение (12), а слёдовательно, и равносильноему уравнение (11) выражаетъ ваконъ сохранения полной энергии мажериальной жочки.

^{*)} Всли силовоя функція явно содержить время, интеграль

PHABA IV.

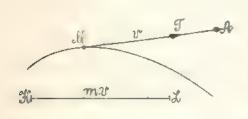
"SAKOHS MONESTORS" HAN "SAKOHS DAORARE".

\$ 1. Количество движенія матеріальной точки.

Опредвление. Количество движения матеріальной точки есть векторъ, имъщий направление скорости точки, и по величинъ равний произведению масси точки на ея скорость.

Пусть точка \mathcal{M} , масса которой равна m , въ нёкоторый мо-

v = UJ.



Tebress 49.

Произведеніе тог, какъ всякую величну, выражающую- ся накоторымъ опредаленнымъ числомъ, можно изобразить на- которымъ отравкомъ прямой.

Пусть, наприивръ:

mor - K.L.

Отложимъ этотъ отрѣзокъ по врямой МЛ отъ точки М; векторъ

и есть количество движенія матеріальной точки М

Единица, служацая для *изыпрентя* количества движевія точки, символически представится въ вида:

$$(e\delta, aaccu) \times (e\delta, chop.) = \frac{(e\delta, aaccu) \times (e\delta, \delta auhu)}{(e\delta, epemenu)} = M.G.J^{-1}$$

в вы системы СЭВ

Провиціи количества движенія матеріальной точки на координатния оси будуть:

MA
$$\cos(AX) = m \cdot r \cos(v, X) = m \cdot x'$$
.
Al A $\cos(AA, Y) - m \cdot r \cos(v, Y) = m \cdot y'$,
MA $\cos(AA, X) = m \cdot r \cdot \cos(v, X) = m \cdot x'$,

гдв x , y , x координати точки Al , а

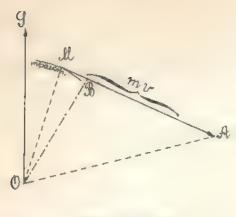
Такъ какъ количество движенія точки есть, подобно силь, векторъ, то ин ножень ввести понятія: "номенть количества движенія отменть количества движенія отмосительно оси".

Все, что было изложено въ курсѣ Статике*) о моментѣ сили, имѣетъ місто для момента количества движенія.

Можений количества движенія отнозимельно мочки О есть векторь СЛ (черт. 50), который по величинь равень произведенію величины количества движенія МА на длину перпендикуляра СВ, опущеннаго изъ точки С на . ИА, и направлено по перпендикулятру къ плоскости МСА въ такую сторону, чтобы для наблюдьтеля, помеценнаго такъ, что перпендикулярь идеть отъ ногь къ головь, количество движенія было направлено слёва направо:

Моменть количества движения относительно оси УН (черт.

^{*)} См. "Курсъ Творепической Механики", часть I, изданів 1914 года, стр. 78 — 82.

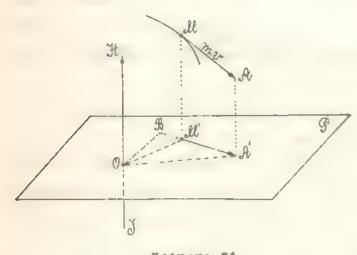


Tepmers 50.

51) равень взятому со знакомь — или — проявведенію проекців М' количества движенія МА на плоскость Г., перпендикулярную из оси ЛА, на длину ОВ (ОВ Д ДМЯ, которая равеа кратчайнему равстоянію между количествомъ движенія МА и осью ЛА, т.е.

M. S. OB = 2 nu & MOSt;

это произведение берется со знакомъ(+), если наблюдатель, помъщений такъ, что ось проходить отъ ногъ въ головъ, видитъ



Yepmers 51.

количество движенія направленнымъ слёва направо, я со змяправо, я со змяпомъ(—) въ противоположномъ
случай; величина
произведенія мочетъ быть отлочена на оси отъ

любой точки въ ту или другую сторону, смотря по знаку.

Моменть количества движенія относительно оси равень проекцін на ось момента количества двиленія относительно какойлибо точки оси; - эта теорема слідуеть изь соотвітствующей теореми Статики*).

^{*)} Курсь Георенической Неканини, часть І, стр. 79 (1914г.).

AHARHTHYBCRIS BUPARRHIS MOMBETA KORHYBCTBA ABHRBHIS

OTHOCHTENSHO OCH H OTHOCHTRASHO TOYKH.

Обозначимъ координати точки \mathcal{M} черезъ x, y, z, тогда проекціи количества движенія на координатимя оси будуть: mx, my, mz. Подставляя въ извъстния формули для момента сили относительно координатияхъ осей *) проекціи количества движенія вивсто проекцій сили, ми получимъ слёдующія вираженія для моментовъ количества движенія относительно координатимхъ осей, которые будемъ обозначать черезъ ℓ_x , ℓ_y , ℓ_z :

$$\ell_{x} = m \cdot (y \cdot x' - xy'),$$

$$\ell_{y} = m \cdot (x \cdot x' - xx'),$$

$$\ell_{z} = m \cdot (x \cdot y' - y \cdot x').$$

На основаніи приведенной више теоремы, находимъ слёдующія выраженія для провицій на координатныя оси момента ℓ количества движенія относительно начала координать:

$$l \cdot cos(l, x) = m \cdot (yx' - xy'),$$

$$l \cdot cos(l, x) = m \cdot (xx' - xx'),$$

$$l \cdot cos(l, x) = m \cdot (xy' - yx').$$

Отсида следують рормулы, определяюція величину и направленіе момента количества движенія относительно начала координать:

^{*)} См. часть І, формулы (1), стр. 80.

^{*}TROPETHYECKAR MEZAHHEA". 4. II. Tood. E. B. MEZEPCKIH. Z. 10.

$$\ell = m\sqrt{(yx'-xy')^2 + (xx'\pm xx')^2 + (xy'-yx')^2},$$

$$\cos(\ell,\mathcal{X}) = \frac{yx'-xy'}{\mathcal{R}},$$

$$\cos(\ell,\mathcal{Y}) = \frac{xx'-xx'}{\mathcal{R}},$$

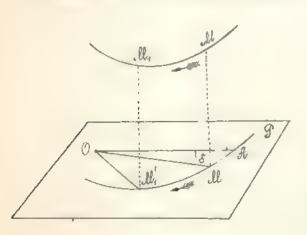
$$\cos(\ell,\mathcal{Y}) = \frac{xy'-yx'}{\mathcal{R}};$$

гда Я обозначаетъ величниу радикала въ выражения в.

Съ понятіемъ о момента количества движенія точки относительно оси тасно овязано понятіе о овиморіальной окоросми мочки.

Когда точка М движется по своей траекторіи ММ, (черт. 53), ея проекція М' на плоскость в будеть описнвать нёкоторую кривую ММ,. Если ми изъ произвольно взятой точки в на плоскости в проведемь радіусь-векторь ОМ, то при движеніи М по кривой, этоть радіусь-векторь будеть описивать площадь сектора в, которую условимся отсчитивать отъ нёкоторато радіуса-вектора ОА.

Площадь 🖇 есть рункція времени. Какь въ случав движенія



Чермекъ 52.

точки измёненія съ теченіемъ времени длини
пути в , проходимаго
точкою, привело насъ къ
понятію о скорости точки, совершенно такъ же
здёсь измёненіе площади
сектора вриводитъ
насъ къ понятію о секморіальной скорости.

Знаечь, что скорость точки вы моменть t выражается производной $\frac{ds}{dt}$, аналогичных образомь ин получиць, что секто-

ріальная скорость точки M въ плоскости $\mathcal G$ выражается производною $\frac{d\mathcal S}{dt}$.

Знакъ производной $\frac{dS}{dt}$ указываетъ, возрастветъ ли пло - щадь сектора нли убиваетъ: когда $\frac{dS}{dt} > 0$, площадь сектора возрастетъ, когда $\frac{dS}{dt} < 0$, площадь сектора убиваетъ.

AHARHTHUBCROE BUPAMEHIE CENTOPIAALHON CHOPOCTH.

а) Въ полярныхъ ноординатахъ.

точку О беренъ за полюсъ, ОЯ за постоянную ось. Координати точки М' будутъ (черт.53):

Секторіальная окорость равна производной $\frac{d\delta}{dt}$, но дифференціаль площади

а слёдозательно, секторіальная скорость будеть:

$$\frac{dS}{dt} = \frac{1}{2} z^2 dq \cdots (3)$$

Yeşmera 53.

б) Въ прямоугольныхъ координатахъ.

Принимая \mathcal{OA} за ось \mathcal{OX} , воспользуемся слёдующими формулами, выражающими полярныя координаты \mathcal{F} и \mathcal{T} черезъ прямоугольныя \mathcal{X} и \mathcal{Y} :

$$\varphi = \operatorname{arctg} \frac{y}{x} \dots (\alpha)$$

$$r^* = x^2 + y^2 \dots (\beta)$$

Изъ формулы (🐠):

$$d\varphi = \frac{d(\frac{1}{2})}{1 + (\frac{1}{2})^2} :$$

откуда

$$\frac{d\varphi}{dt} = \frac{xy' yx'}{x^2} = \frac{xy' - yx'}{x^2 + y^2}$$

Принимая во вниманіе уравн. (3) и формулу (🐧), находимъ:

$$\frac{ds}{dt} = \frac{1}{2} \cdot (xy' - yx') \quad ... \quad (4)$$

Сравнивая формулу (4) съ выраженіемъ момента количества движенія точки относительно оси ОД въ формулахъ (1), мы получаемъ слёдующую жеорему:

моменть количества движенія точки относительно оси ОБ равень удвовньой и умноженной на массу овкторіальной скорости точки въ плоокости ХОУ.

Если секторіальную скорость точки въ плоскости xoy обовначниъ черезъ 6_{xoy} , то

Разоматривая моменть количества движевія точки относительно двухь другихь осей $\mathbb{C} \mathcal{X}$ и $\mathbb{O} \mathcal{Y}$ и секторіальная скорости $\mathbb{G}_{\mathbf{z}y}$ и \mathbb{A}_{zx} въ перпендикулярнихь къ яниъ плоскостяхь $\mathcal{I} \mathcal{O} \mathcal{Y}$ и $\mathcal{I} \mathcal{O} \mathcal{X}$, мы найдемь:

$$\ell_x = 2 \, \text{m} \, \delta_{xy}$$
,
 $\ell_y = 2 \, \text{m} \, \delta_{xx}$.

Гакъ какъ всякую неподвижную ось можно принять за одну изъ

координатных осей, напримёръ, за ось $\mathfrak{O} \mathfrak{L}$, и всякую плоскость, ей перпендикулярную, за плоскость \mathfrak{XOY} , поэтому изъ предыдущаго вытекаетъ слёдующее общее предложение:

моменть количества движенія матеріальной точки относительно воякой неподвижной оси разень удвовнной и умноженной на
масоу свиторіальной скорости точки въ плоскости, перпендикулярной къ этой оси, предполагая, что радіуом-векторы провкуйи точки проводятся изъ точки первопченія оси съ плоокоотью.

Если секторівльная скорость точки въ нікоторый моменть посмояния:

и если даны начальныя условія:

т.е. илощадь сектора S пропорціональна времени, причемъ Я обозьачаеть величину площади, эписываемой радіусомъ-векторомъ въ единицу времени, слёдовательно, когда секторіальная ско рость — величина постоянная, площадь, описываемая радіусомъвекторомъ проекціи точки (въ случай плоскаго движенія — радіусомъ-векторомъ самой движущейся точки) на плоскость въ единицу времени, будеть сохрожямь свою величину.

§ 2. "3AKOHS NONEHTOBS" WAY "3AKOHS HIOKAZER".

Найдемъ зависимость между моментомъ количества движенія матеріальной точки и моментомъ сили, къ точкй приложенной (яди равнодійствующей силь къ точкі приложеннихъ, - если ихъ из- сколько).

Для этого воспользуемся дифференцівльными уровненіями движенія точки:

$$my' = X,$$

$$my' = Y,$$

$$mx' = Z.$$

Изъ уравненій (5) легно получить такія уравненія, правня части которыхь будуть представлять извёстныя выраженія моментовь силы относительно координатныхь осей:

$$L_{x} = \psi Z - xY,$$

$$L_{y} = xX - xZ,$$

$$L_{z} = xY - \psi X.$$

множимъ третье изъ уравненій (5) на у , а второе на Z , и нослёднее произведеніе вичитаемъ изъ предидукаго - получаемъ:

й ввая часть этого уравненія есть, какъ легко уб'єдиться, производная по времени отъ выраженія $m(y^{x^*} - xy^*)$; слідовательно, нийемъ:

$$\frac{d[m(yz''-zy'')]}{dt} = yZ-zY,$$

NIN

Это уравненіе виражаеть ваконь моменмовь относительно осн \mathcal{OX} наи ваконь площадей въ влоскости \mathcal{IOY} .

первая производная по времени от жомента количества движентя матеріальной точки относительно оси \mathfrak{OX} равна моменту силы, въ точкъ приложенной, относительно той же оси \mathfrak{OX} .

Названіе: "законъ площадей" слёдуеть изъ того, что полученное уравневіе намъ даеть:

$$2m\frac{d\theta_{w}}{dt} = L_{x}$$
,

а секторіальная скорость опредёляеть измёненіе нёкоторой площади.

Такъ какъ всякую неподвижную ось можно принять за ось ОХ, то изъ предидущаго витекаетъ общее виражение "закона моменмовъ" или "закона площадей":

переая производная по времени от момента количества движенія матеріальной точки относительно какой-либо неподвижной оси равна моменту силы, жь точкъ приложенной, относительно той же оси *).

Три уравненія:

$$\frac{dl_x}{dt} = L_x,$$

$$\frac{dl_y}{dt} = L_y,$$

$$\frac{dl_z}{dt} = L_z$$
(6)

^{*)} Законо площадей можеть быть выражень и во макой форма:
умноженная на удеовници массу мочки первая производная по времени ото вя сенторіальной скорости во какой-либо неподвижной
плоспости равна воленту сили, но ней приложенной, относительно
оси, проведенной перпендикулярно на этой плоскости во вершинь
векноровь.

выражають законь моментовь относительно трехъ координатициъ осей или законь площадей въ трехъ координатициъ плоскостяхъ.

Мы можемъ построить годографъ монента количества движенія точки (ℓ) подобно тому, какъ въ Киненатикъ мы строили годографъ скорость; скорость точки, вычерчивающей этотъ новый годографъ, будетъ имъть такія проекціи на координатныя оси:

поэтому уравненія (6) выражають также слідующую теорему. скорость точки, вычерчивающей годографь момента количества движенія матеріальной точки относительно начала координать /или относительно какого-либо неподвижнаго центра/ равна по величинт и по направленію моменту силы, къ точкт приложенной, относительно того же центра.

Разсмотринъ два важныхъ частныхъ случая:

- 1) когда моментъ оилы, приложенной къ точкъ, относительно одной координатной оси равенъ нулв и
- 2) когда моменть силы относительно начала координать равень нулю, слёдовательно, когда моменты силь относительно мреже координатимы осей равны нулю.

I олучай:

Сила, приложенная къ мочкъ, заключаемся въ одной плоскости съ неподеижною осью, напримъръ, съ осью OX, т.е. пересъкаетъ ее или остается ей параллельною. Въ этомъ случав мочентъ сили относительно оси OX равенъ нулю, т.е.

$$L_{\infty} = yZ - z \cdot Y = 0,$$

а тогда законъ влодадей дветь:

$$\frac{dl_x}{dt} = 0,$$

откуда слёдуеть, что моменть количества движенія относительно оси ОЖ величина постоянная:

NAM

Постоянная C_1 можеть быть опредёлена, если извёстны начальное положение и начальная окорость точки:

$$C_1 = m(y_0; x_0' - x_0 y_0').$$

Уравненіе (7) представляють первый интеграль дифференціальных уравненій движенія и называется *инжеграломь площадей* вь плоскости УОХ.

На основанін извёстной зависимости между моментомъ количества движенія относительно оси \mathcal{OX} и секторіальной скоростью въ плоскости \mathcal{YOX} , эта послёдняя будеть также величиной поотоянной:

$$G_{yx} = \frac{C_1}{2m}$$
.

Это уравнение выражаеть законь сохранения площадей въ плоскости УОХ /см. стр. 149/.

Бсли моментъ сили, придоженной къ точкѣ, относительно оси ОУ равенъ пулю, то законъ площадей имѣетъ мѣсто въ плоскости £0%.

ecar.

$$\mathbf{L}_{\gamma} = \chi \mathbf{X} - \varkappa \mathbf{Z} = 0,$$

10

$$\frac{dl_y}{dt} = 0 ;$$

откуда

$$\ell_{y} = C_{e}$$
 (norm.),

$$m(xx'-xx')=C_x$$
;

сявдовательно:

$$\vartheta_{zx} = \frac{C_z}{2m}$$
.

Всли моменть силы, приложенной къ точкъ, относительно оси ОЕ равень нулю, то законь сохраненія площадей ниветь місто въ плоскости ХОУ:

HECS

$$L_z = xY - yX = 0$$
,

TO

$$\frac{d\ell_{-}}{dt} = 0 ;$$

откуда

$$\ell_z = C_s$$
 (noem),

M. IS 10.

слёдовательно:

Такъ какъ всякую веподзижную ось можно принять за одну изъ координатныхъ осей, напримъръ, за ось CX, а плоскость, ей перпендикулярную, за плоскость XOY, то изъ сказаннаго вите-каетъ слъдующая жеорема:

всли моменть силы, приложенной къ вочкт, ожносижельно какой-либо неподвижной оси равень нулю *), то законь сохраненія площадей импеть мъсто въ плосности, перпендикулярной къ этой оси, т.в. секторіальная скорость точки въ этой плоскости ославтся постоянном.

II cayuat:

На точку действуеть ценирольная сила.

^{*)} Это будеть полда, колда сила, во все время движенія почки, какодится въ одной плоскости съ осью.

Если центръ сили примемъ за начало координатъ, то моментъ сили относительно всякой оси, проходящей черезъ начало координатъ, а сладовательно, и относительно каждой изъ трехъ координатнихъ осей, будетъ равенъ нудя:

$$L_{z}=0$$
 , $L_{y}=0$, $L_{z}=0$;

а тогда

$$l_{x} = C_{1}$$
, $l_{y} = C_{2}$, $l_{z} = C_{3}$.

Получаемъ, такниъ образомъ, одновременно *три интеграла*площадей въ трехъ координатнихъ плоскостяхъ:

$$m(yx'-xy') = C_1,$$

$$m(xx'-xx') = C_2,$$

$$m(xy'-yx') = C_3,$$
(8)

слёдовательно, законь сохраненія площадей имбеть мёсто одновременно въ трехъ координатнихъ плоскостяхь:

$$6_{yx} = \frac{C_1}{2m},$$

$$6_{xx} = \frac{C_2}{2m},$$

$$6_{xy} = \frac{C_3}{2m}.$$

Моментъ кодичества движенія € относительно начала координатъ сохраняетъ въ этомъ случав посмоянную евличину и направленіе:

$$\ell = \sqrt{C_1^k + C_2^k + C_3^k};$$

$$\cos(\ell, \mathcal{X}) = \frac{C_1}{\sqrt{C_1^k + C_2^k + C_3^k}};$$

$$\cos(\ell, \mathcal{Y}) = \frac{c_{x}}{V C_{x}^{2} + C_{x}^{2} + C_{x}^{2}} ,$$

$$\cos(\ell, \mathcal{X}) = \frac{c_{3}}{V C_{x}^{2} + C_{x}^{2} + C_{x}^{2}} .$$

Въ разсматриваемомъ случай секторіальная скорость точки въ каждой изъ плоскостей, проходяцихъ черезъ начало координать, имбетъ постоянную величину, такъ какъ она равна раздъленной на 2 то величина проемціи момента количества движенія на перпендикуляръ къ соотвётствующей плоскости; поэтому законо сохраненія площадей имбетъ мёсто во всяхой плоскости, проходящей черезъ начало координать; въ каждой такой плоскость не совпадаеть им съ одной изъ координатнихъ плоскостей, то соотвётствующій интеграль площадей будеть слыдствівно трехъ интегральновъ въ координатнихъ плоскостяхъ.

Постоянныя C_1 , C_2 , C_3 , опредвляются съ помощью начальных данных при $t=t_o$ (t_o обыжновенно =0, $x=x_o$, $y=y_o$, $x=x_o$, $y=y_o$, $x=x_o$, $y=y_o$, $y=x_o$,

$$C_1 = m (y_o x_o^l - x_o y_o^l),$$

$$C_2 = m (x_o x_o^l - x_o x_o^l),$$

$$C_3 = m (x_o y_o^l - y_o x_o^l),$$

Умножая уравненія (3) соств'ятственно на x , y , z , и складивая, получинь:

$$C_1 = + C_2 + C_3 = 0 ;$$

отсюда сладуетт, что при данствін ценирольной силы движеніе точки происходить є плосноски ($\ell_1x + \ell_2y + \ell_3z = 0$), проходящей черезь начало координать (центрь силы) и перпендикулярной къ направленію момента количества движенія ℓ_1 точки относительно

начала координать *); въ этой плоскости заключается, конечно, и начальная скорость точки **).

. Кат выменяложеннаго им заключаемъ, что законъ сохранентя площадей даетъ для дифференціальныхъ уравненій движенія точки: одинь переми инметраль, если сила, приложенная къ точкѣ, во все время движенія остается въ одной плоскости съ одною изъ координатнихъ осой; и жри перемхъ инжеграла (8), если сила, приложенная къ точкѣ, проходить постоянно черезъ начало координать.

PHABA V.

ДВИЖЬНІЕ ТОЧКИ ПРИ ДВЙСТВІЙ ЦВИТРАЛЬНОЙ СИЛИ.

§ 1. Законы площадей и живой силы.

На основаніи закона площадей мы знаемъ, что при дёйствіи центральной силы точка движется въ плоскости, заключающей центръ силы и начальную скорость гочки. Если эту плоскость возьмемъ за плоскость \mathfrak{XOY} , то будемъ вмёть интеграль площадей:

гий С величина постоянная:

^{*)} Это видко изъ вироженій COSIDUS'осъ условь между на-

^{**)} Во начель зласы II было уже указано, что при дъйствіи центральной сили точка описисаеть плоскую прастворію.

Если обозначимъ черезъ % и ф полярныя координати точки въ этой плоскости, тогда будеть:

$$v^{\bullet} \varphi^{\bullet} = \mathbb{C}$$
,(1)

гдъ

$$e = \frac{e^1}{m}$$
.

Законъ живой силы намъ даетъ вообще:

Въ случав центральной сили F , коко бы оно ни выражалось, ни имвемъ следующія выраженія ся проекцій:

$$X = F \cdot \frac{\alpha}{2} ,$$

$$Y = F \cdot \frac{u}{2} ,$$

$$Z = 0$$
.

если условимся приписывать величина силы F знакъ + , когда сила отталкивательная, и знакъ - , когда сила притягательная.

Постому элементарная работа будеть равна:

и законъ живой сили выражается такъ:

$$d\left(\frac{mv^{4}}{2}\right) = \mathbf{F}dr \dots (2)$$

§ 2. Popuyac Binet.

Такъ какъ въ полярнихъ координатахъ:

то уравиение (2) представится въ вида:

$$d\left[\frac{m}{2}\left(z^{2}+v_{\cdot}\varphi^{2}\right)\right]=F.dr.$$

Нодотавляя сюда вивсто производной φ' ея значеніе изъ (1):

$$\varphi' = \frac{C}{r^{1}}$$

получикъ:

$$d\left[\frac{m}{2}\cdot\left(2^{8}+\frac{e^{4}}{2^{4}}\right)\right]=\mathbf{F}\cdot obc.$$

Выполнинъ дифференцированіе въ лівой части:

$$m(x' dx' - \frac{C^2}{x^3} dx) = \mathbf{F} dx.$$
 (3)

За независимую переманную примемъ уголь ф , тогда

$$z' = \frac{dr}{dt} = \frac{dr}{d\varphi} \varphi' = \frac{C}{z^2} \cdot \frac{dr}{d\varphi} = -C \cdot \frac{d(\frac{1}{z})}{d\varphi}.$$

Раздалинъ уравнение (3) на обр :

$$m\left(r\frac{dr'}{d\varphi} - \frac{Q^2}{r^3}\frac{dr}{d\varphi}\right) = \mathbf{F}\frac{dr}{d\varphi}$$

и подставимъ сюда, вибото z' и $\frac{dx'}{dq}$, ихъ значенія:

$$m\left[\frac{c}{z^2} \cdot \frac{dr}{d\varphi} \cdot \left(-c \cdot \frac{d(\frac{r}{z})}{d\varphi^2}\right) - \frac{c}{z^2} \cdot \frac{dr}{d\varphi}\right] = F \frac{dr}{d\varphi}.$$

Если t не остается постояннымъ, то $\frac{dt}{d\phi}$ не равно нулю, и, слъдовательно, можемъ сократить на $\frac{dn}{d\phi}$; найдемъ:

$$\mathbf{F} = -\frac{m \ell^2}{\tau^2} \left(\frac{d \ell_2^{1}}{d q^2} + \frac{\ell}{2} \right) \dots \tag{4}$$

Уравненіе (4) есть формула Binet, эта формула позволяеть между прочимь, весьма просто по данной правиворіи почки опредёлить ту центральную сиду, подъ вліяніемь которой точка совершаеть данженіе.

Замътниъ, что изъ уравненія (3), принимая за независниую перемънную еремя 🏌 , мы получимъ:

$$\text{Th} \cdot \left(\mathcal{I}^i \cdot \mathcal{I}^i - \frac{\mathcal{C}^L}{\mathcal{I}^3} \cdot \mathcal{I}^i \right) = F \cdot \mathcal{I}^i \ ;$$

отсюда, по сокращении на т , находимъ сладующее уравнение, карактеризующее движение точки вдоль ея радиуса-вектора:

$$m.(z^*-\frac{c^*}{z^2})=F',$$

или

$$z'' = \frac{1}{m} \cdot \mathbf{F}' + \frac{0^c}{z^3} \quad ... \quad ..$$

🛉 3. Выводъ закона Иъютона изъ законовъ Квлявра.

Законы Кеплера, относяціеся къ движенію планеть, формулируются слёдующимъ образомъ:

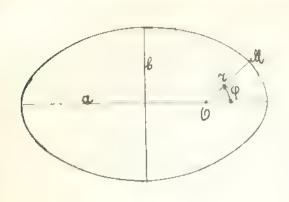
Перени законъ. Каждая планета описываеть эллипсь, въ фокусъ котораго находится солице.

Второй законъ. Площади секторовъ, описиваемихъ радіусонъвекторомъ планети, пропорціональны времени.

Тремій законь. Квадрати времень обращенія планеть вокругь солнца пропорціональни кубамь большихь полуосей, описываемыхь ими эллипсовь.

Обозначимъ радіусь-векторъ планети черезъ $\mathcal V$ (черт. 54), уголь, образуемий радіусомъ-векторомъ съ большою осью, черезъ ϕ полуоси элдинса - большую черезъ $\mathcal V$, мадую черезъ $\mathcal V$; наконець, время обращенія планети вокругъ солица черезъ T.

На основании перваго закона Кеплера



Чартемъ Ба

если за полярную ось возымень большую ось эллипса, а за полись - фокусь.

На основаніи второго закона Кеплера секторіальная скорость величина постоянная, слёдовательно:

Наконець, третій законь Кеплера даєть намь следующую зависимость для всёхь планеть:

$$\frac{T^2}{\alpha^3} = S,$$

гл. 8 сеть величина постоянная, одинаковая для всёхъ планеть.
Выбедемь изь законовь Кенлера законъ Ньютога. Такъ какъ

(II законт Кеплера), то моменть силы F относительно полиса $\mathbb O$ равень нули, вначить F есть сила ценпральная, проходящая черевь солние.

Стлу эту кы можемъ опредёлить, пользуясь формулою Binet, такъ какъ знавиъ (I законъ Кеплера) траекторію планеты.

Изъ уравненія элдипса вивеиъ:

откуда

[&]quot;TEOPETH TECKAR MEXAHNKA". T. II. Apof. N. B. MEREPCKIÄ. A. 11

$$\frac{d^2(\frac{1}{2})}{d\phi^2} = \frac{e}{10} \cos \phi.$$

Подставляя выраженія производней $\frac{d(x)}{d\phi^2}$ и $\frac{1}{n}$ въ фермулу Binet, получниъ-

$$F = \frac{m^{\frac{e^2}{2}}}{\tau^2} \left(-\frac{e}{\tau^2} \cos \varphi + \frac{1}{\tau^2} + \frac{e}{\tau^2} \cos \varphi \right)$$

или

Такимъ образова, исхода вет первыхъ двуха законовъ Кеплера ме нашли, что интересующал несъ сила Г пропорціональна массъ, обратно пропоршіснальне квадрату разотоянія, и что эта сила притягательная (послёднее показиваеть знакъ минусъ въ вираженім сили Г).

Разсиотринъ коэффиціенть С

Хотя входяція въ него величинь удьоенняя секторіальная скорость C и параметрь ϕ для различних планеть различни, тімъ не меніе, основнаясь на третьемъ заколі Кеплера. можно доказать, что отношеніе $\frac{C^2}{10}$ величина осинсисная для всіхъ планеть.

 E_b самома дала, секторіальная скорость планети = $\frac{4}{9}$ С. а площаль одлипса = π а b , сладовательно:

откуда

Подставляя стда вийсто малей полуоси ея выражение черезъ большую полуссь и параметрт $\delta^{4} = \alpha_{i} p_{i}$, получимь

откуда.

но по третьему закону Кеплера

повтону

гда и постоявная ведичина, оденаковая для вейха планета и, сладовательно, действующая сила (сила притяженія ка солнцу) будета.

Постоянная & есть величина той силь притяжелія, которую оказываеть солипе на единицу массь, когда сна находится на единица разстоянія.

\$ 4. Опредляение движения планеть и ножеть подъ вліянівить притяжения къ солнуу.

Въ механий планеть и кометь, когда изучается только движеніе ихъ вокругь содния, разсматривантся какт матеріальныя точин, поэтому наша задача состоить вт слёдующемь опредёдить движеніе матеріальной точки подъ вліяніемь лентральной притягательной сили, пропорціональной массё и сбратно пропорціональной квадрату разстоянія точки стъ пентра сиди

Если неитральную силу обозначимъ черезъ F , изссу точки черезът, величину сили притяженія единиць массы на единиць разстоянія черезъ k , то величина сили будеть

Въ разсматринаемомъ случав натъ надобности спредвлять движение по общему привму, т.е. составлять сначала дифреренциальная уравнения движения, такъ какъ здёсь мивють місто и законъ сохранения живой сила и законъ сохранения площадел, слёдонательно, могутъ быть написаны дна интеграла. инметралъ жизой смам и инжегралъ площадей.

Сила F , какъ сила дентральная и зависящая только отв разстоянія, имветь потенціаль, и силоная функція для нея булетв:

слядокательно, интеграль живой силь выразится уравневісив

гдъ h постоянная произвольная. Помножимъ объ часта равенстна на m , получимъ:

$$v^2 = \frac{2k}{n} + h \qquad (7)$$

ras h= 2h,

Интеграль площадей ввразится такъ:

Постоянныя произвольныя h и C ин определимь съ помощью начальнаго положенія и начальной скорости точки, т.е. зная, что вы моменты $t_c=0$, $\tau=\tau_o$, $\varphi=\varphi_o$ (черт. 55) (ничто намы не мышаеть считать $\varphi=0$); и, кромы того, $v=v_o$ и $(v_o,\tau_o)=\delta$ или $\tau'=\tau'_o$ и $\varphi'=\varphi'_o$.

Подставляя начальныя значенія въ уравненія (7) и (8), полулучимь:

$$h = \sigma_0^2 - \frac{2k}{r_0},$$

$$C = r_0^2 \varphi_0'$$

или, такъ какъ

TO

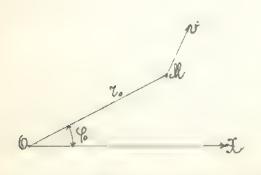
Считая и и С величинами извёстными, опредплимъ проекторію двимущейся мочки, т. е. найдемъ зависимость между с и ф .

На основанія уравненія (7), выражая квадрать скорости вы подярных координатахь, получинь.

Очевидно

но изъ уравненія (6) вибоиъ:

слёдовательно:



Чаршека 55.

Подставляя въ уравненіе (7') вийсто т и ф'ихъ зняченія, получинъ:

Отскда вивеит:

Изсявдуемъ вопрось о томъ, какой знакъ надо брать передъ радикаломъ.

Мн всегда можемъ отсчитывать уголь φ въ такую сторону, чтобы было $\varphi > 0$, тогда C > 0. Такъ какъ C > 0, то знакъ лёвой части уравневія (8) опредъляется знакомъ $\frac{d\tau}{d\varphi}$, во

откуда слёдуеть, что знакь do вы свох счередь спредёляется знакомь производной т, которая можеть быть положительной, отрицательной или равьой нуль.

Очевидно, если $\tau_o'>0$, то передъ корнемъ ми должни взять знакъ + если $\tau_o'>0$, то знакъ минусъ. Если же $\tau_o'=0$ (это будетъ тогда, когда $\sigma_o \perp \tau_o$), то о знакъ передъ радикаломъ ми должни судить по знаку второй производной отъ τ_o ет начальней моментъ.

Мы видели, что

слёдовательно, если

$$-\frac{\tilde{\kappa}}{\tau_{\rm a}^{\lambda}}+\frac{c^{\lambda}}{\tau_{\rm a}^{3}}>0$$
 ,

то беремъ передъ корнемъ знакъ плисъ, если

то знакъ минусъ. Если же

$$-\frac{k_1}{2^2} + \frac{c^2}{2^3} = 0$$
,

тогда всё производния от с по времени въ начальный моменть будуть равны нулю*); принимая во вниманіе разложеніе с вы

10 H

^{*)} Дийспоительно, изъ выфиненія для С наддент, что

рядв:

мы можемъ утверждать, что с во все время будеть оставаться постояниемъ, т.е. равнычь с, ; въ этомъ случав точка описнеаетъ окружность.

Положимъ, что, руководствуясь указанными соображеніями, мы выбрали въ нашемъ случай знакъ + . тогда изъ уравненія (8) по-лучаемъ

Возьнемь интеграль оть объихь частем этого равенства:

$$\int \frac{C dx}{\tau^2 \sqrt{\frac{2k}{\tau}} + \frac{\rho}{h} - \frac{\rho^2}{\tau^2}} \varphi - oL_{\tau}. \qquad (8°)$$

гдт X - постоянная произвольная, опредтляемая по начальнымы даннамы.

Обозначимъ

тогда уравненіе (8") пийсть видь:

NO

слыдоважельно, м

точно также вст производных послыдующих в омених поряднов вз начальный моженть оудуть равны нулю, такъ како они выражнются въ види супти производеній, иза которых в какдов содержить мночителеть производный предмествующих в низших порядков в Подрадикальную функцію перепишемь слёдующимь образомь:

тогда

выполнивъ интеглирование находиит

$$auccos \frac{Cu-\frac{k}{e}}{\sqrt{k+\frac{k}{C^2}}} = \varphi - \alpha;$$

откуда

H

Введемь обозначенія:

И

$$\frac{C}{R} = b,$$

$$(\frac{1}{C}Vh + \frac{R^2}{C^2}) \cdot \frac{C^2}{R} = e,$$

или проце

Тогда инвемъ.

и окончательный видъ уравненія траекторіи будеть.

$$\tau = \frac{1}{1 + \ell \cdot \cos(\varphi - \omega)} \tag{9}$$

Если бы передъ радикаловъ въ уравнении (8) пришлось бы

взять энакь - , то этоть минусь им могли бы перенести въ правую часть равенства и тогда посла интегрировавія мы получили бы (- ф), вивсто ф - Беря при этомъ постоянную произвольную + остоянную тоже уравненіе (9)

$$\pi^2 \frac{1}{1 + e \cos(\varphi + \alpha_1)} = \frac{1}{1 + e \cos(\varphi - \alpha_1)}$$

Траекторія точки, виражаемая уравненіємь (9), есть эллипов, когда e <1, парабола, когда e =1, гипербола, когда e>1.

Величина e зависить оть знака передъh; e < 1 , когдаh < 0,

значить точка описываеть эллипсь, когда

т.е. когда

точка описываеть параболу, ког-

Tepnera 56.

и гиперболу, когда

$$v_o > \sqrt{\frac{2k}{v_o}}$$

Такнит образомъ, все различіе траекторій обусловлинается величиною скорости точки въ начальный моментъ.

Планета движутся по эдлицсамъ, комета большею частью по параболамъ; изъ интеграла живой силы

ясно, что во всиксиъ положения планети скорость $v<\sqrt{2k}$; во всякомь положения кометь, описывающей параболы, $v=\sqrt{\frac{2k}{\tau}}$.

Нев формуль (3) легко видёть, что \neg получаеть наименьшее значеніе, когда $\phi^* \propto$, значить \propto ость то значеніе ϕ , которое соотвітствуєть наименьшему разстоянію движущейся точки оть притягинающаго центра *)

ра СМ (черт.56), то α =0 . и уравненіе траскторіи будеть:

Перейдень из опредтления поло закона, по которому точка движется по найденной уже транкторій

Законъ этоті номно опредёлить двоякимъ способомъ, веразивъ или С, или Ф, какъ функцію отъ времени.

Мн нейдень наражение угла ф , какъ функцию ота времени.

Подставлят въ уравнение (3) вийсто с его значение изъ уравнения (9), получиит

HLE

Возьмемь интеграли от собихь частей равеногна

$$\int \frac{\phi^2 d\phi}{(1 + e \cos \phi)^2} \cdot C(t - c),$$

гай С - постоянная произвольная.

Интеграль левой части находится просто, когда траекторія точки парабола: тогда онь равень:

^{*)} Блимайшее их солицу положенте планены или комети натываемся "перизелзи".

$$\frac{1}{\sqrt{1+e \cdot \cos \varphi}} = \frac{1}{\sqrt{1+e \cdot \cos \varphi}} = \frac{1}{\sqrt{$$

Такимъ сбразомъ, искемая зависимость выражается формулой.

$$\frac{b}{2} (tg\frac{a}{2} + tg\frac{a}{2}) = C(t-\tau), ... (10)$$

РДВ

Изъ этого уравненія следуеть, что когда д'ф = С, т е когда точка М находится ближе всего къ притягивающему вентру, то t = С

вначить. С есть время прохожденія кометь черезь перычелій,

Когда траекторія точки силипо с или сиперболя, интегрированіе сложиве Одизко для эллипса можно найти законъ движенія другимъ, довольно простиль путемъ.

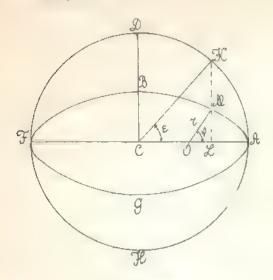
Такъ какъ 🗸 с С . то площадь севтора, списневенаес радіусовъ-венторомъ точки, будеть

$$-S = \frac{C}{2} (\xi - \xi), \qquad (11)$$

гдь С есть время прохожденія планети черезь перигелій. Площадь S въ уравненім (11) вкражена въ функців отъ времени, поэтому, если мы сумбемь найти зависимость между S и φ , то вадача нама будеть рёшена.

мы увидимъ, что вийсто угле срамы будеть удобно ввести другой уголь 2, получаемый слёдующимъ построеніемъ спишемь изъ вентра эллипса С (черт 57) радіусомъ, равнымъ большой по-луоси, окружность АЭУ и черезь точку М проведень прямую МП, LCA до пересёченія сь окружностью въ точку К соеди-

няя точку К съ С , получинъ уголъ ЖСА , который и обозначинъ буквою & .

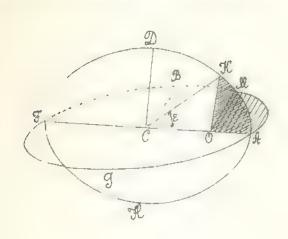


Чертекъ 57.

Уголь Ф называется иотинного аномалівю, за уголь в висцентрическою аномалівю.

Вуденъ разсматривать эллипсъ АВЗЗ, какъ проекцію построеннаго нами
круга АВЗЖ, (діаметръ
котораго равенъ большой
оси эллипса), предполагая,
что кругъ повернутъ около

віаметра (черт.58) АГ такъ, что проекція радіуса СО (перпендикулярнаго къ діаметру АБ) этой окружности на плоскость



Чортокъ 58.

эллипса совпадаеть съ малой полуосью эллипса СВ

точка М будеть точки окружности К .

Выразимъ площадь сектора S=nr.AOLL не въ функціи отъ упла функціи отъ упла с очевидно,

секторь S=nn dOll представляеть проекцію секторя дОК на плоскость эллипса.

Площадь сектора АОК равна:

na ACH-na OCH-fale-fale. fade. sme,

ибо $\mathfrak{OC} = \mathfrak{A} \mathfrak{L}$. Помножимъ эту площадь на cosinus угла \mathfrak{RCD} (между плоскостями окружности и эллипса), равный отношенію $\frac{\mathfrak{L}}{\mathfrak{A}}$

$$S = \text{n.s.} \mathcal{A} \mathcal{O}_{\epsilon} \mathcal{U} = \frac{a^2}{2} \cdot (\epsilon - e \sin \epsilon) \cdot \frac{b}{a} = \frac{a \cdot b}{2} \cdot (\epsilon - e \sin \epsilon)$$
.

На основанія уравненія (11)

$$\frac{ab}{2}.(\varepsilon-e.sine)=\frac{C}{2}(t-e)$$
,

откуда

$$\varepsilon$$
-e.sine= $\frac{C}{ab}$ (t- Υ).

Такъ какъ

TO

но у насъ

следовательно:

и искомая зависимость выразится форьуюй

$$\varepsilon$$
-esin ε = $\frac{1}{2}$ $\frac{1}{2}$

Нетрудно найти зависимость между углами є и с нав чертежа (57):

сладовательно:

HO

СЛЕДОВАТЕЛЬНО

Для случая гиперболи, какъ менёе важнаго, мы не будемъ мскать выраженія угла Ф въ функцін отъ времени

Разсмотрённая въ настоященъ пераграфѣ задача можетъ служить приниромъ для рёшенія всякой задачи, въ которой требуется опредёлить движеніе матеріальной точки подъ вліяніемъ центральной силь, выражающейся николорою функцією разсмоянія.

Плант рашенія сладующій. 1) составленіе двуха интеградова живой сили и площадем, 2) опредаленіе постоянних произвольнеха ва этиха интегралаха по начальнима данныма, 3) опредаленіе траекторім точки. 4) опредаленіе закона движенія точки по траекторім, т.е. ввраженіе одной иза координата точки: 4 или ф ва функцім ста времени.

ГЛАВА VI.

ABREBHIE TOURN NO DOBEFRHOCTH.

§ 1. Условія для скорости и ускоренія точки

Всякая веподвижная поверхность виражается уравненіемъ ви-

связывающимъ координаты точки.

Поверхность, по которой движется точка, можеть быть или

реальная, напримёрь, поверхность пара, или только воображаемая, теометрическая; - такъ напримёрь, точка М , соединенная съ неподвижною точкою О посредствомъ стержня дливы С , движется по геометрической поверхности шара радіуса С *).

Скорость и ускореніє точки, движущейся по данной поверхности, подчинени ийкоторимь условіямь.

Чтобы вывести эти условія, замітими, что уравненіє поверхности (1) обратится въ тождество, если мы вмісто координать точки нодставних мух выраженія въ функціяхь времени; а если функція тождественно равна нулю, то и всё ея производныя по времени равны нулю:

Раскрывая первую производную, получимы условів, которому должны удовлетворять проекцій скорости точки, движущейся по поверхности:

$$\frac{\partial f}{\partial x} \cdot x' + \frac{\partial f}{\partial y} y' + \frac{\partial f}{\partial x} \dot{x} = 0$$
 (2)

Этому условію легко придать простую геометрическую форму. Проведемь въ точкъ М къ поверхности (черт.59) нормаль М.Х., одно направленіе которой считается положительных, другое стрипательных. Совіпив'я угловъ, образуемихъ нермалью съ осями координать, будуть:

$$cos(\mathcal{R}, \mathcal{X}) = \frac{\partial f}{\partial f}$$
,
 $cos(\mathcal{R}, \mathcal{Y}) = \frac{\partial f}{\partial f}$,

 $^{^*}$) Поверхность, каз. "удерхивающею", воли точка не мохеть съ нея сойти, и "меудерхивающею", всли точка мохеть сойти еъ одну этороку.

$$\cos(\mathcal{X}, \mathcal{X}) = \frac{9f}{9x}.$$

$$\Delta f = \pm \frac{1}{9} \left(\frac{9f}{9x}\right)^{\frac{1}{2}} \left(\frac{9f}{9y}\right)^{\frac{1}{2}} \left(\frac{9f}{9x}\right)^{\frac{1}{2}} :$$

причемъ положительному направленію нормали составтствуеть корень со знакомъ плюсъ, за отрипательному со знакомъ минусъ.



Чертеха 59.

Раздёляя обё части урагненія (2) на оф , получимъ:

сткуда слёвуеть, что проекція скорости на направленіе нормали разна нулю

Значить, или v = 0 , не тегда гочка находится въ поков или, есле точка движется, то

cos(v, 1) = 0,

T. O.

L(v, X) = 96°

или

Такимъ образомъ, условіе (2) виражаеть только то, что скорость точки, движущейся по поверхности, перпендикулярна къ пормали, т.е. направлена въ плоскости, касательной къ поверхности, что очевидно.

Раскраная вторую производную: र्रें :, получинь условів, которому должны удовлетворять проеквім ускоренія:

$$\begin{cases}
\frac{\partial x}{\partial y} = \frac{\partial y}{\partial x} + \frac{\partial y}{\partial y} + \frac{\partial y}{\partial x} = 0, \dots (4)
\end{cases}$$

гдъ (CL) есть фун. д я второй степени относительно проекцій

скорости и представляеть краткое обозначение совокупности остальных членовь выражения второй производной, такъ что

Если обё части уравненія (4) раздёлимъ на д ф то получимъ условіе для ускоревія въ болёе простой формв:

$$\infty$$
" $\cos(\mathcal{X}, \mathcal{X}) + \mathbf{y}$ $\cos(\mathcal{X}, \mathcal{Y}) + \mathbf{x} \cdot \cos(\mathcal{X}, \mathcal{X}) = \frac{\mathbf{y}^{(a)}}{\Delta \mathbf{f}}$,

откуда

$$v.eos(is, is) = -\frac{p(2)}{\Delta i}$$
 (5)

§ 2. Реакція поверхности и дифференціальныя уравненія движенія точки.

Реальная поверхность можеть быть гладкая или негладкая. Разсмотримь прежде всего случай гладкой поверхности; это будеть также случай той поверхности, которую ин въ предндущемъ параграфъ назнали геометрическою.

Въ статикъ нами установлень принципъ. въ силу которгго присутствіе опоръ, стъснякщихъ свободу тъла, всегда кометъ быть замънено приссединеніемъ къ данных силамъ. д твукцимъ на тъло, нъкоторихъ новихъ силъ, казванныхъ реакціями опоръ.

Когда точка движется по гладкой поверхности, то ота поверхность представляеть опору, реакція которой направлена по нормали къ поверхности. Если величину реакцій обозначивь черезъ 🕅 , условившись приписивать ей знакъ + , ко д от да правлена по положительной вормали, и знакъ - , когда она направлена по отрицательной нормали, то можемъ выразить проекцій -реакцій на моординатняя оси слёдующимъ образомъ:

TROPETHYRCKAN MENAHUKA". Y. II. II pog. H. B. MEMBPCKIH. A. 13.

$$\mathcal{R}\cos(\mathcal{R},\mathcal{X}) = \mathcal{R}\cos(\mathcal{R},\mathcal{X}) = \mathcal{R} \frac{\partial f}{\partial x},$$

$$\mathcal{R}\cos(\mathcal{R},\mathcal{Y}) = \mathcal{R}\cos(\mathcal{X},\mathcal{Y}) = \frac{\mathcal{R}}{\partial f} \frac{\partial f}{\partial y},$$

$$\mathcal{R}.\cos(\mathcal{R},\mathcal{X}) = \mathcal{R}.\cos(\mathcal{X},\mathcal{X}) = \frac{\mathcal{R}}{\partial f} \frac{\partial f}{\partial y},$$

гдв

$$\Delta f = + \sqrt{\frac{2f}{2x}} + (\frac{2f}{2y})^2 + (\frac{2f}{2x})^2$$

Такъ какъ ускореніе точки, умноженное на массу, должно быть и по величинё и по направленік равно равнодії ствукщей задаваємыхъ силъ, дёйствующихъ на тіль сложенной ст разкий поверхности, то дифференціальныя уравненія движенія точки по гладкой поверхности $\frac{1}{2}$ (∞ , γ , τ) = 0 будутъ

$$mx^2 - X + \frac{9}{44} \frac{94}{94}$$
 $my^2 = X + \frac{9}{44} \frac{94}{94}$
 $my^2 = X + \frac{9}{44} \frac{94}{94}$

(6)

гдё X , У . Z суть проекпін равнодійствующей приложенных къ тёлу заданных силь на координатния оси *).

Най денния уравненія (6) вийств съ уравненіемь (1) позьо-

^{*)} Неооходимость понеленія впорых иленовт вт правих в настях уравненій (6) вытекавть уже изт того, что провиціи усткоренія движущейся точки должны удодлетворять уравненію (4), слюдовательно, всли от не сыло эпих в вторых и членовт, то и провиціи данной силы Х. У. Д. должны очль от удовлетворять соотвижствующему условію что, вообще говоря, невозножно, такт накт провиціи данной силы могуть отт заданы какт угодно.

ляють намь рёшить двё задачи, которыя здёсь представляются:

1) определить движение точки по поверхности, 2) опредёлить реакців новерхности.

Въ первой задачё нужно найти косрдинати ж , ч , к въ функий времени, во второй задачё величину 🐧 , для опредёленія этихъ четырехъ неизвёстныхь послужать намъ имёкшіяся у насъ четыре уравненія три дифференціальныхъ уравненія (6) и уравненіе поверхности (1).

Общій методь для спредёленія движевія точки по поверхности состоить въ слёдуєщемь: ясключая реакцію Ж изъ уравненій (6) получемь два уравненія

затама, пользуясь уравненіема поверхности, одну иза координата геражаема череза два другія, напримара, є череза д и

у, и полученныя вераженія подставляема ва два виженаписаннея уравненія, - получаема два дліжеренціальныха уравненія
второго порядка, находима далёе четере интеграла этиха уравноній, при чема войдута четире постоянняха произвольниха; значенія этиха постоянняха опредёлима, зная начальная данныя: х,

у, х, у, найдя координата х и у кака функцій ота времени і, легко уже получима в х.

Нанъ и въ случай свободной точки, большую пользу намъ здёсь приносять законь живой сили и законь сохраненія площадей.

§ 3. Интегралы живои силы и площадей

Примънимъ вокон живой оман къ движенію точки по поверхности

$$d \frac{mvo^2}{2} = \mathbf{F}_1 \cdot ds \cdot \cos(\mathbf{F}, v)$$
,

гдь Γ_1 равнодёйствующая задаваемых силь (равнодёйствующая этихь опль Γ) и реакціи \Re .

Знаемь, что работа этой равнодействующей:

$$\mathbf{F}_{1} \cos(\mathbf{F}_{1}, v) = \mathbf{F}_{1} \operatorname{ds.cos}(\mathbf{F}_{1}v) + \Re \operatorname{ds.cos}(\mathcal{R}_{1}v)$$
;

но такъ какъ реакція направлена по нормали, в скорость точки перпендикулярна къ нормали, то $\cos(\Re,v)=0$ и слёдонательно, элементарная работа реакція поверхности равна нуль. Значить уравненіе, выражающее безконечно-малоє приращеніе живой силы для точки, движущейся по гладкой новерхности, будеть совершенно такое же, какъ и для точки овоболной.

$$d\frac{mv^2}{2}$$
: F.ds.cos.(F,v)

отоюда, осли данныя силы нивыть поленціель, тогда элементарная работе равна дифференціалу силовой функців U.:

и инивараль живой силы будеть:

$$\frac{mv^2}{2} - \mathbf{u} - h \qquad (7)$$

Такимъ образомъ, если данныя сидь, приложенныя къ точкѣ, движущейся по глядкой повержности, нивытъ потенціалъ, то существуеть интегралъ живой сила, который выражаетъ законъ со-

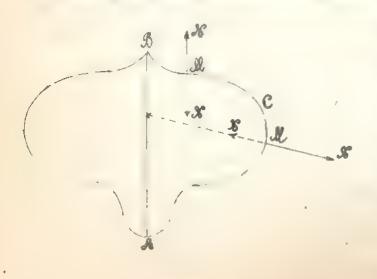
храненія полной энергія точки, постоянная

Законт площадей дветь напь интеграль тогда, когда моменть равнодийствующей всёхь силь, приложенныхь къ точке, относительно инкоторой оси равень нулю, это импеть место, если упоминутая равнодействующая будеть все время нараллельна некоторой оси или будеть ее пересёкать.

Разсиатривая денженіе точки по поверхности, мы должин имать въ виду равнодёмствующую данних силь и реакціи, слёдовательно, сумму моментовъ дзинихъ силь и реакціи.

Существуеть одинь важний случай, гдё напередь можно сиазать. что моменть реакцім относительно нёкоторой оси равень нулю. Такой случай представляется тогда, когда данная поверхность есть поверхность вращенія, т.е. поверхность, полученная вращеність нёкоторой плоской кривой АСВ вокругь оси АВ (черт. 60), лежащей въ ея плоскости. Нормаль къ поперхности вращенія, а слёдонательно, и направленная по ней реакція, всегда или пересёкаеть ось поверхности или ей параллельнь.

Въ томъ и другомъ случай моментъ реакціи отнесительно оси



Tepment 60.

вращентя равент нуль. Если для точки, движущелся по поверхности вращентя, данная сила, къ ней при-ложенная. будетъ или пересъкать ось илверлиссти, или будетъ сё па-раллельна, тогда

и моменть данной силы относытельно этой оси равонь нулю

Такии образонь, если точка двичется по гладкой поверхно сти враденія, то существуєть книзграль плодадей ви плоскости, перпендикулярной къ оси доверхьости, если только данная сила все время находится ви одном плоскости съ этой оськ

Примень ось поверхности АВ за ось ОК, тогда плоскость перпендикулярная къ ней, будеть ХОУ, и интеграль площедей выразится такъ

или въ поляриехъ координатахъ.

$$\tau^2\phi^\prime$$
 · const.

§ 4. Опредпление реакции или досления.

Для опризвления реакции существуеть два способа.

Первый споссов приивняется тогда, когда движение точки опредвлено, т.е. когдах, у, у им уже виразили въ функціяхъ отъ времени Т. Веремь одно изъ дифференціальныхъ уравненій (6), содержещее Я, подставляемъ вт него, вийсто координатъ, найденныя выраженія и находимъ Я, какъ функцію времени. Если, напримёръ, возьмемъ первое изъ уравненій (6), то раскція будеть:

Если величина \Re получается со знаком» + , то реакція маправлена по положительной нормали; если со знаком» - , то по отрицательной.

Второй опособъ примъняемъ тогда, когда днижение неопредълено. Веремъ уравнение (4), явражающее условие, которому удовлетворякть проекцій ускоренія точки, подставляя въ это уравненіе вийсто вторымь производнихь ихъ выраженія изъ уравненій (6), получимь

$$\frac{1}{m} \left\{ \frac{\partial f}{\partial x} \mathbf{X} + \frac{\partial f}{\partial y} \mathbf{y} + \frac{\partial f}{\partial x} \cdot \mathbf{Z} \right\} + \frac{\Re}{m \Delta f} \left\{ \left(\frac{\partial f}{\partial x} \right)^2 + \left(\frac{\partial f}{\partial y} \right)^3 + \left(\frac{\partial f}{\partial x} \right)^2 \right\} + \int_{-\infty}^{(2)} \mathbf{0}.$$

Принимая во вниманіе, что

$$\left(\frac{\partial \ell}{\partial \infty}\right)^2 + \left(\frac{\partial \ell}{\partial u}\right)^2 + \left(\frac{\partial \ell}{\partial z}\right)^2 = \left(\Delta \ell\right)^2$$

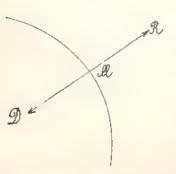
находинь реакцію, вираженную черезь координаты и скорость

или

И

$$\nabla \xi = + \sqrt{\frac{\partial x}{\partial t}} + \left(\frac{\partial x}{\partial t}\right)^2 + \left(\frac{\partial x}{\partial t}\right)^2 + \left(\frac{\partial x}{\partial t}\right)^2$$

гдё Я направленіе положительной нормали. Въ нёкоторыхъ слученка изъ полученнаго такинъ образомъ выраженія Я удаєтся скорость исключить съ помощью интеграла живой силь, и тогда находимъ величину реакціи, какъ функцію стъ координатъ точки.



Verness 61.

По одному изъ принятихъ нами принциповъ всякому дёйствію соотвётствуетъ равное и противоломомо но направленное противодёйствіе, значитъ, если поверхность оказиваетъ на точку реакців Я, то, обратно, точка М оказиваетъ на новерхность иткоторую силу

равную и протчвоположную %. Эта сила назнвается давленівмъ точки на поверхность. Оченидно, способи для определенія давленія и реакціи совершеню одинакови.

§ 5. ЗАДАЧВ.

Первая вадача. Разсмотримъ движеніе тяжелой точки по гладкой плоскости, составляющей съ горизонтомъ уголь 🕫

Примень эту плоскость за плоскость XOV (черт. 62), тогда уравнение ея будеть:

ось ОХ направлена перпендикулярно въ прямой АВ перестченія наклонной плоскости съ плоскостью горизонтальной, т.е. по линіи наибольшаго ската. Начальния условія будуть

Составных дифференціальняя уравненія движенія:

$$mx' = my \cdot sin\alpha$$
,
 $my' = 0$,
 $mx'' = -my \cdot cosol + R$.

Можно было предвидать, что \Re войдеть только въ третье изъ уравненій (6 $^{\prime}$), такь какъ реакція направлена по вормали къ плоскости $\Re \Im$

Первое изъ уравненій (6') намъ даеть:

во по начальнит даннит.

слёдовательно.

oci=g.smoot + oci,

откуда

гдъ

слёдонательно:

Второе изъ уравненій (6) намъ даетъ:

HO

сивдовательно:

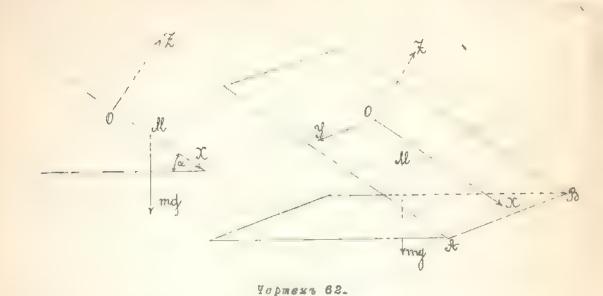
Уравненія (*) н (*)(*) опредёляють движеніе тяжелой точки по гладкой наклонной плоскости; они, какт видимъ, отличаются отъ уравненій для движенія свободной матеріальной точки при дёйствіи силы тяжести только тёмъ, что вийсто ускоренія д здёсь входить фіма.

Третье нэв уравненій (6') опредёляеть реакцію. Такв какв $au^* \circ 0$.

TO

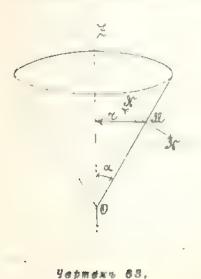
т.е. реакція равна составляющей силы тяжести по верпендикуля-

ру из плоскости. Знакъ плюсъ показываетъ, что реакція направлена по положительной вормали, т.е. по положительной оси \mathcal{O} χ



Вторая задача. Разсмотрымь движение точки по поверхности круглаго конуса подъ вліяніемь сили притяженія по перпендику-ляру къ оси этого конуса, обратно пропорціональной кубу разстоянія точки отъ оси (черт. 63).

Пусть сина притяженія единиць массь на единиць разстоянія



будеть k , тогда величина данной силы выразится такъ:

Уравненіе поверхности конуса будеть:

Посмотримъ, что дактъ намъ закона живок сили и площадей. В нашемъ случав сила виветъ потенціалъ и силовая функція будетъ.

$$U^2 \int -\frac{km}{r^3} dr = \frac{km}{2r^2}$$

Имвеив интеграль живой силь:

Сокративъ на 🤲 :, получинъ:

$$v^2 - \frac{k}{r^2} = k. \tag{8}$$

CAN.

Моменть силы относительно оси конуса равень нулю, такъ какъ сила пересъкаеть ось; также и моменть реакціи относительно оси конуса равень нулю, такъ какъ конусь нашъ есть поверхность гращенія; поэтому существуєть интеграль площадей въ плоскости, перпендикулярной къ оси ОХ:

Определика постоянния произвольныя и и изъ начальныхъ данных х. ч. х. ч.

Этими данными уже опредбляются д и д Въ самомъ дёлё, мы мижемъ:

откуда

(въ намемъ случав +); к

откуда

По начальнымъ даннымъ найдемъ:

И

сладовательно:

Такъ какъ

TO

Если задани полярныя косрдинать, то

если задена скорость и ея направленіе, то

Определемь движение точки.

Напишемъ интеграль (8) живой свам въ видъ:

$$2^{1/2} + C^{1/2} + C^{1$$

Исключая изъ уравненій (Э) и (10) и уравненія поверхности дві координать с и ф ин получинь одно уравненіе съ одной координатой 2.

Такъ какъ

てきかなり

TO

Изъ уравненія (9)

Подставиих въ уравнение (10)

или

Извлекая квадратный корень, получимъ:

Передъ радикаловъ возьменъ знакъ плюсъ или минусъ, смотря по тому, возрастаетъ и при движенім или убинаетъ; пусть будеть знакъ плюсъ; тогда.

Интегрируемъ

$$\frac{pV_{1}+p^{2}}{hp^{2}}\int_{xV_{k}-c^{2}+hp^{2}x^{2}}^{h.p^{2}d(x^{2})}\frac{p.V_{1}+p^{2}}{h.p^{2}}V_{k}-c^{2}+hp^{2}x^{2}=t+dt;$$

откуда

Постоянную А определяемь, полегая to = 0

Такимъ образонъ

Мы нашли д въ функціи времени, легко уже затёмъ найти и ф' проинтегрировавши выраженіе ф , найдемъ уголь ф , какъ функцію времени.

Опредёлных реакцію или давленіе точки на поверхность. Цифферопціальныя уравненія движенія будуть.

$$mx' = -\frac{km}{\tau^4}x + \frac{\Re}{\Delta f} \Re x,$$

$$my'' - \frac{km}{\tau^4}y + \frac{\Re}{\Delta f} \Re y,$$

$$m^2 = -\frac{\Re}{\Delta f} \Re p^2 \Re.$$

Для опредёленія реакціи возьмень третье изъ этихь уравнемій. Принимая во вниманіе, что

находимъ

Выраженіе ї въ функцін от времени получимъ, дифференцируя дна раза вышеприводенное выраженіе ї

Трепья задача. Опредёдних давлевів, которое оназцваеть на поверхность мара движущаяся по ней тяжелая точка.

Уравненіе поверхности:

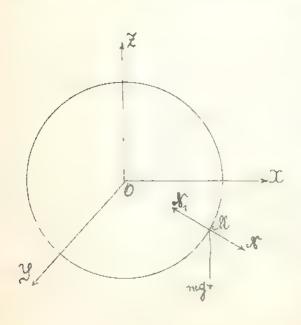
Условіе для скорости:

Условів для ускоренія:

Лифференціальныя уравневія движенія будуть

$$m.x' = \frac{R}{\Delta f} 2x$$
,
 $m.y' = \frac{R}{\Delta f} 2y$,
 $mx' = \frac{R}{\Delta f} 2x$,
 $\Delta f = 2\sqrt{x^2 + y^2 + x^2} = 2\ell$.

Въ этихъ уравненіях $\pi > 0$, когда реакція направлена въ



Tepzexa 64.

наружную сторону по направленію ММ (черт. 64) и R<0, когда реакція направлена во внутреннюю сторону по ММ.

Подставляя значенія вторых производных отъ коордивать по времени въ уравневіе, выражакщее условіе для ускоренія, найдемъ

откуда

Квадрать скорости можно легко выразить съ помощью витеграда живой сиди, такъ какъ существуеть сидоная функція:

Ин нивемъ:

(постоянная и опредвляется по начальными данными). Отсюда.

THPBHE

Это же выражение служить и для опредёления довления. Ретаков шара одёлеется равною нулю тогая, когда точка придеть въ такое положение, для котораго $\chi = \frac{2k}{5mc}$; это положение на-ходится на верхней полусферъ.

\$ 6. Уравненія равновасія точки, находящейся на гладкой поверхнозти.

Уравненія равновітія матеріальной точки, находяшейся на гладкой поверхности, мы получимь изъ дифференціальныхь уравненій движенія (6), полагая ускореніе точки равнень кулю, т.е. полагая, что

$$x''=0$$
, $y''=0$, $y''=0$

Уравненія эти будута:

$$X + \frac{3.9f}{\Delta f \partial x} = 0,$$

$$Y + \frac{3.9f}{\Delta f \partial y} = 0,$$

$$Z + \frac{3.9f}{\Delta f \partial x} = 0.$$

Исключая величну Я , находима:

Эти равенства выражають условіє, необходимоє и достаточное для равновёсія точки на гладкой поверхности: равнодёйствукщая данныхь силь, приложенныхь къ точкё, должна бять направлена по нормали къ поверхности.

Два уравненія (11) вийстй съ уравненіємъ поверхности (с. , у. т.)-0, послужать намъ для опредёленія положенія равновъсія точки на гладкой поверхности при дёйствій заданнихъ
силъ, т.е. для опредёленія трехъ координать точки (с., у., т.);
такимъ образомъ мь можемъ получить одно положеніе равновёсія
точки, или нёкоторое конечное число положеній равновёсія, во
можемъ и безконечное большое число положеній равновёсія на нёкоторой линіи нам на нёкоторой части поверхности.

Величину реакців й найдому съ помощью одного нау урависвій (10), подставиви вийсто моординать х., у , и получениня иху вначенія.

§ 7. Движенів почки по незладкой поверхності.

Если точка движется по негладкой поверхности, тогда, кроив нормальной реакціи Я, на точку будеть двиствонать еще одна сила, именно сила премія.

На основаніи опита установлени слёдующія два свойства сили тренія:

- 1) Сила тренія, приложенная къ точкі, канравлена по той же прямой, что и скорость точки, но въ противоположную сторону;
 - 2) Величина сили тревія равна абсолотной величина нориаль-

ной разкийи, унноженной на гркогорый постоянный коэффиціенть К, назнавение коэффициентоми инфициаского пренія; - этоть ворхности.

Такния образоня:

гді (2) обозылчаеть абселитную величных ногмальной реакціи.

Коорфивіенть тренія динавического, развивандагося при движоній точки по поверяности, не боле коорфивіента спамическаго гозил точ не повержности. т.е. поорфивіента тренія въ случав покомпейся точки.

Тамъ какъ полима в угловъ, образуемиль скоростью точки с, восран натнеми осями, выражаются отноменіями $\frac{x}{v}$, $\frac{y}{v}$, $\frac{y}{v}$, $\frac{y}{v}$, то на основанім уприянутихь вине своистью сили тренія, проекцій оя на ирординатиня оси будуть:

Присоединяя къ задаваения слишт, приложенния къ точкт, нэрисльную реакцію поверхности и симу тренія, ме разоматриваеня гочку макь свободную; в лотому получаеми дибъеренціальния уравченія движечія точки по негладкім поверхности въ видё:

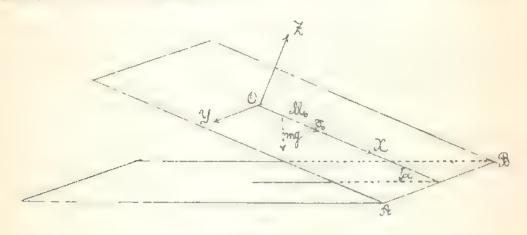
$$mx = X + \frac{\Re \Re \ell}{2 + 2 \Re \ell} - k [\Re] \frac{x^2}{2}$$
,
 $my = Y + \frac{\Re \Re \ell}{2 + 2 \Re \ell} - k [\Re] \frac{x^2}{2}$,
 $mx' = Z + \frac{\Re \Re \ell}{2 + 2 \Re \ell} - k [\Re] - \frac{\pi}{2}$.

Присоединяя къ этимъ тремъ уравненіямъ уравненіе поверхности $\{x_1, y_1, z_1 = 0\}$, вийемъ четвре уравненія для определенія четврехъ неизвъстнихъ: x_1, y_2, z_3, y_4 .

Примпръ.

Прямодиней ное движеніе тяжелой точки по негладкой наклон-

Пусть ох - уголь, составляемый плоскостью съ горизонтомъ (черт. 65), & - коэффиціенть динамическаго тренія. Навлонную плоскость принимаемь за плоскость ХСЧ ; ссь ГХ направляемь по линіи наибольшаго наклона внизь; ось СТ по перпендикувяру къ плоскости вверхъ.



Чермекъ 65.

Уравненіе плоскости: 2 = 0.

Пусть начальная скорость w, направлена по оси w внизъ w, тогда дифференціальния уравненія движенія будуть:

$$m \times z'' = m \cdot q \cdot \sin \alpha - k \cdot [R]$$
, $m \cdot y'' = 0$, $m \times z'' = -m \cdot q \cdot \cos \alpha + R$.

Такъ какъ д. 0 , то изъ последняго дифференціальнаго уравненія находимь:

Подставних значеніе R за первое наг дифференціальных уравненій:

mac"= mgsina-kmgcosa

откуда, по сокращения на та, нивемя:

Отсида сайдуеть, что въ разскатринаемомъ случай ускорение постоянно, т.е., что точка движется равноускоренно.

Волагая, что начальныя данныя суты: ∞ , и ∞ , найдемъ:

$$x'=x_0'+g.cos\alpha.(tg\alpha-k).t$$

Ø

$$x = x_0 + x_0 t + \frac{1}{2} g\cos\alpha(tg\alpha - k) t^2$$
.

Разсматриная выражение проекціи ускоренія x'' на ось $\mathcal{O} \mathcal{X}$, замічаємь, что если $k < t_{\mathcal{A}} x$, то x' > 0, тогда скорость все время возрастаеть; если же $k > t_{\mathcal{A}} \infty$, то x' < 0, тогда скорость точки будеть уменьшаться я, яаконець, въ нёкоторый коменть сділается равною нулю.

Полагая х'=0 , найдеми:

Такъ какъ $t_{q} \propto -k \cdot 0$, то при $t_{o} > 0$, t > 0; это показинаетъ, что моментъ t_{e} следуетъ за начальнимъ моментомъ; такимъ
образомъ, въ разсматринаемомъ случав движущаяся точка останавликается въ моментъ t_{e} и затъмъ прододжаетъ останаться въ
ноков.

Если начальная скорость v оудеть направлена веврхо ($x^2 < 0$), то первое изь дифференціальнихь уравненій движенія представится въ вида:

в въ посладувата формулы вийсто (tga- k) войдеть (tga+ k).

Примичание. Уравнение данной поверхности, по которой движется материальная точка, содержить время $\{\{(x,y,\tau,1)\}$ въ тёхъ случаяхъ, когда поверхность сама движется мян дефоржируется.

Приивръ перваго случая представляють падакщая подъ вліявіемъ сили тяжести накловная влоскость, составляющая съ горизонтомъ уголъ ∞; если плоскость остается параллельной самой себъ, то предполагая, что ось С направлена по перепендикуляру къ плоскости вверхъ, не получниъ уравневіе плоскости въ видъ:

примёрь второго случая представжяеть поверхнооть мара, радіусь котораго возрастаеть пропорийонально времени

Дифференціальния уравненія движенія точки въ этихъ случаяхъ имбють тоть же видь, который указань наме [уравненія (6)] для случая, когда уравненіе поверхности не содержить времень.

PEABA VII.

ABRIBHIE TOURH NO RPHBOR.

Лифференціальныя уравненія движенія и реакція кривой.

Криная задается сбыкновеню уравненіями двухъ поверхностей, которыя своимъ пересаченіемь ее образують:

$$f_{1}(x, y, x) = 0,$$

$$f_{2}(x, y, x) = 0,$$
(1) *)

Уравненія (1) будуть содержать время так случаяхь, когда кривая движется или деформируется, но здёсь мы будемь разсыятривать только тоть случай, когда данная кривая венодвижна.

Ръ простейшень олучай, когда данная кривая плоская, ин принимаемъ ся плоскость за плоскость СОУ и тогда уравненія кривой будуть:

$$\left\{ \left(x, y \right) = 0, \right\} \qquad (1')$$

Первое изь уравнения (1') ость уравновіе дилиндра, производящіх истораго парадлельне оси СД, второе туравненіе плоскости ХОУ.

Данная кривая можеть быть ресланся, кака напримёрт, желобъ или криволинейная трубка, (въ ксторой движется матеріальная точка), и зеометрической, въ дёйствительности несуществующая, а дакщая лишь геометрическое представление нёкотораго условія; - по такой кривой, именно, по окружности, движется, напримёръ, матеріальная точка, прикрёпленная къ стержни, вращатющемуся вокругь неподвижной оси.

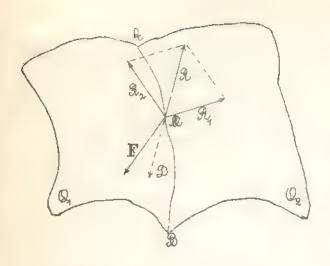
Реальная кривая можеть быть гладкая и негладкая. Мя бу-

$$f_1(x,y)=0$$
,
 $f_2(x,x)=0$.

MAK

$$\begin{aligned} & y - \varphi_1(x) = 0, \\ & x - \varphi_2(x) = 0. \end{aligned}$$

^{*)} Вз частных в случаях в уравненія (1) могуть импив осмпе простой вида:



чержень 66. которыя обозначинь черезь 2, л 0.

демъ сначала разсиятривать случай гладкой кривой, къ которому отвосится и деиженіе точки по геометрической кривой.

Пусть точка М движется по вривой АВ (черт. 66), представлякщей перестиение двухъ гладиихъ поверхностей,

Пусть проекцій равнодійствующей F даннихь силь, приложенняхь къ точкі, будуть X, Y, Z. Каждая изъ поверхностей \mathbb{Q}_q и \mathbb{Q}_q оказиваеть на точку реакцію, направленьую по нормали къ поверхности, первая - раакцію \mathcal{R}_q , вторая - реакцію \mathcal{R}_q

Присоединяя къ задзваемымъ силамъ, приложеннямъ къ точкв, реакціи поверхностей, мы разсиатринземъ точку, какъ свободную, и потому дифференціальная уравненія движевія точки по гладкой кривой получинъ въ видв:

$$m.x' = X + \frac{g_{1}}{\Delta f_{1}} \frac{g_{1}}{g_{2}} + \frac{g_{1}}{\Delta f_{2}} \frac{g_{2}}{g_{2}},$$

$$m.y' = Y + \frac{g_{1}}{\Delta f_{1}} \frac{g_{1}}{g_{2}} + \frac{g_{1}}{\Delta f_{2}} \frac{g_{1}}{g_{2}},$$

$$m.x' = Z + \frac{g_{1}}{\Delta f_{2}} \frac{g_{1}}{g_{2}} + \frac{g_{2}}{\Delta f_{2}} \frac{g_{1}}{g_{2}},$$
(2)

PAN

$$\Delta k = V \left(\frac{\partial f_2}{\partial x} \right)^2 + \left(\frac{\partial f_2}{\partial y} \right)^2 + \left(\frac{\partial f_2}{\partial x} \right)^2$$

Како \mathcal{R}_i , тако и \mathcal{R}_i обозначають величну соотвётствующей реакціи, взятую со знакомь + , когда реакція направлена по по-ложительной нормали къ соотвётствующей поверхности, и со знакомь - , когда она направлена по отрицательной нормали.

Два уравневія (1) и три уравневія (2) послужать намь для спредълевія пати немавъстних x, y, z, R_{q} и R_{q} .

Для опредёленія движенія точки по данной кривой, исключимь изъ уравневій (2) съ помощью извёстнаго алгебрацческаго прівма реакціи \mathcal{R}_{\star} ж \mathcal{R}_{\star} .

Всян уравиентя (1) дадуть:

$$y = \varphi_1(x),$$
 (3)
 $x = \varphi_2(x),$

TO

$$y' = \varphi_i'(x).x',$$

 $\xi' = \varphi_i'(x).x',$ (4)

13

$$y'' = \varphi_1''(x) \cdot x'^2 + \varphi_1'(x) \cdot x'',$$

$$x'' = \varphi_1''(x) \cdot x'^2 + \varphi_2'(x) \cdot x''.$$
(5)

Въ результата ин получинъ дифференціальное уравненіе второго порядка относительно координаты х. Интегрируя это ура-

$$f_{x}(x,y,x,t) = 0$$
,
 $f_{x}(x,y,x,t) = 0$.

^{*)} Запанима, что та ме уравненія (2) вирожають движенів точки по кривой и ва пома случаю, когда уравненія вя оуоуна содержать время t.

вненіе, ми найдень первый и второй интегралы, содержавіе двё постояння произвольния С и \mathcal{D} , для опредёленія историхь но-служать: начальное положеніе и начальная скорость точки.

Если найдемъx (, какъ функцію отъ t , C и D , то по формуламъ (3) найдемъ затъмъ y и x .

Оченидно, для начальнаго положенія можно задать только одну координату, наприміръ, ∞_{\circ} , потому что по формуламъ (3)

а для начальной скорости только одну проевцію, каприміръ, ∞_{\circ} ., такъ канъ по формуламъ (4):

$$y'_{0} = \varphi'_{1}(x_{0}).x'_{0}$$
,
 $z'_{0} = \varphi'_{1}(x_{0}).x'_{0}$.

Перейдень нь разспотранів реакцій Я, и Я.

H

Эти реакціи ин можемъ сложить по правилу параллелограмма въ одну равнодъйствующую Я (черт. 66).

Сила Я, заключающаяся въ плоскости (Я, Я,), нормальной къ данной кривой, называется реакціей кривой; такимъ образомъ реакція кривой динін есть равнодёйствующая двухъ реакцій, которыя оказывають на точку двё поверхности, пересёкаюміяся по этой кривой.

Очевидно, что сумма двухъ послёдвихъ членовъ въ наждонъ изъ уравневій (2) виражаетъ проекцію реакціи кривой R на соотвётственную оси, такъ что:

$$\mathcal{R}\cos(\mathcal{R}, \mathcal{X}) = \mathcal{A}_{1} \mathcal{P}_{1} \mathcal{P}_{1} \mathcal{P}_{2} \mathcal{P}_{3} \mathcal{P}_{4} \mathcal{P}_{4} \mathcal{P}_{5} \mathcal{P}_{5}$$

или по темъ же уравненіямъ (2):

$$\mathcal{R}.\cos(\mathcal{R},\mathcal{X}) = m.\mathcal{A} - \mathbf{X},$$

$$\mathcal{R}.\cos(\mathcal{R},\mathcal{Y}) = m.\mathcal{Y} - \mathbf{Y},$$

$$\mathcal{R}.\cos(\mathcal{R},\mathcal{X}) = m.\mathcal{X} - \mathbf{Z}.$$
(6)

Зная данния сили, приложенныя къ точка, и движеніе точки, найдемъ изъ уравненій (6) три проекціи реакціи Я, какъ функціи врецени, а следовательно, спредалнив величину и направленіе реакціи кривой.

Всян кривая сказываеть на точку М реакців Я, то по извъстному принетну, обратно, точка М сказываеть на кривую силу П, равную и противоположную реакцій Я (черт. 66), - эта сима навилается: динленте почки ка кривую.

Гакинь образонь нет спредьленія давленія слёдуєть, что накожденіе реакців кризов данів и нахожденію даєленія точки на кривую - вопросы равносильню; но давленіе на кривую разоматривается чаще, чёмь реакція кривой.

Вт случат плоской кривой, какъ на выше заивтили, уравненія ея будуть:

Предположних сначала, что равнодъйствующая силь, приложенныхъ къ точка, во все время движентя ванравлена въ плоскости кривой, тогда проекціи ея будуть: X , Y , Z=0

Составимъ дифференціальныя уравновія движенія точки:

$$m_{x} = X + \frac{g}{4f} \frac{gf}{gx},$$

$$m_{y} = Y + \frac{g}{4f} \frac{gf}{gx},$$

$$m_{y} = Y + \frac{g}{4f} \frac{gf}{gx},$$

$$m_{x} = X + \frac{g}{4f} \frac{gf}{gx},$$

$$m_{x$$

Эти два уравненія *), вийстй съ уравненіень $\{(x,y)=0$ служать для спреділенія трехь неизвістникь: x, y, R въфункціяхь времени.

Исильчая ${\mathcal R}$ изъ уравненій движенія, получииъ:

Подставляя сюда вивсто у его выражение въ функціи стъ x, полученное изъ уравнений (1 †), и произведя интегрирование, найдемъ x, какъ функцію отъ t и постоянняхь произвольнихъ t и t

Shas ∞ , hereo sauth ψ is satisfy \Re .

Если равнодайствующая силь, приложенных къточка, не асключается въплоскости данной кривой, тогда проеквій ея будуть: Х ,У , Z , и дифференціальныя уравненія движенія представятся въ вида:

$$mx' - X + \frac{9}{4} \frac{9f}{9x},$$

$$my'' - Y + \frac{9}{4} \frac{9f}{9y},$$

$$mx'' = Z + 3x.$$
(2")

гдъ Я, реакція плоскости кривой (плоскости ССУ).

Такъ какъ 2 - 0 , то третье изъ уравненій (2 и) дасть наиъ:

$$\mathcal{R} = Z$$

Следовательно, реакція плоскости по величние разна состявляющей данной силь по перпендикуляру из влоскости и направлена въ противоположную сторону.

Координатых, у и реакція Я находятся такъ же, какъ н въ предидущемъ олучав.

^{*)} Themse ypasmenie oopawasmes er noxisemso: 0 = 0

🕏 2. Законъ живой силы.

Приманных зоконо живой сили къ движенію точки по гладкой неподвижной кривой.

Знаемъ, что

$$\pm \frac{mv^2}{2}$$
 = F.as.cus (F,v) + R ds cos(R,v),

но $\mathcal{R} \perp v$, сладовательно, элементарная работа реакцій кривой равиа нулю. Такима образома, безконечно малое приращеніе живой силь для точки, движущейся по гладкой неподнижной кривой, виражается така же, кака и ва случай свободной точки:

$$\frac{mv^2}{2} = F. as. cos(F, v)$$
.

Если данная сила (или равнодайствующая данных силь), приложенная къ точка, движущейся по гладкой неподвижной жривой,
имаетъ поменціаль (Ц), то законъ живой сили даетъ намъ инмеваль живой сили:

Слёдуеть имёть въ виду, что для движенія точки по гладкой неподвижной кривой существуеть интеграль, аналогичний интегралу живой сили, всякій разь, какь данная сила, придоженная къ точка адвисить полько от положенія нечки.

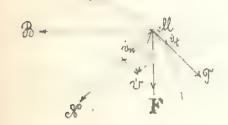
Въ санонъ делё, виразивие съ поноцью двухъ уравиеній данной кривой координати точки x, y, z въ функціяхъ одной неремённой w (напримёря, въ функціяхъ отъ x), ми найдемъ въ разсматривармомъ случав слёдующее вираженіе элементарной работи:

а тогда изъ закона живой силн получаемъ:

Интеграль живои силе (*) [или аналогичный интеграль (**)] когда онь существуеть, достамочень для опредпления деижения точки по кривои, такъ какъ для этого достаточно найти одну изъ координать точки (напримъръ, ∞), какъ функцік времени.

§ 3. Вторая форма дифференціальных в уравненій движенія точки по коподвижной кривой.

Уравненія данной кривой въ нёкоторых случаяхь трудьо каписать, въ другихъ они очень сложны; поэтому ин составинь теперь дифференціальная уравненія движенія точки по неподнижной
кривой въ ниомъ виді, взявим проектім ускоренія, силы и реакцім на три взанино периендикулярныя оси, движущіяся вийсті съ
точкой именно, на косомельную (МГ) къ кривой, направленную въ
сторому движенія точки (т.а. на направленіе скорости) (черт.



Чержена 67.

67), на главную нормаль (ДД), направленную из центру кривнаны кривой, и на периендикуляръ из этних двумъ осямъ, т.е. на биморжаль (ДВ).

Емраженіе для проекцій ускоренія на касательную и глав-

ную нормаль траекторім точки намъ уже мавёствы мав курда Ки-

где о радіусь кривизна траекторін. Така кака ускоровіє нахо-

дится въ плоскости кривизни, то проекція ускоренія на бинормаль траекторіи равна нулю:

Такиит образомт, дифференціальныя уравневія движенія точки представятся въ видё:

$$m \frac{dv}{dt} = \mathbf{F}\cos(\mathbf{F}, \mathbf{F}),$$

$$m \frac{v^2}{2} = \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F}, \mathbf{F}) + \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F}, \mathbf{F}),$$

$$\mathbf{0} \cdot \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F}, \mathbf{F}) + \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F}, \mathbf{F}).$$
(7)

Первое изг уравьеній (7) служить для опредвленія движенія, а еторое и гретье для опредвленія реакціи д, следовательно, и для определенія даеленія Д точки на кривую. Принимая во внишанів, что:

рожемъ на основавім уравненій (7) написать следующія вираженія проекцій давленія:

$$\mathcal{D}.\cos(\mathcal{D},\mathcal{R}) = \mathbf{F}\cos(\mathbf{F},\mathcal{R}) - \frac{mv^2}{2}$$

$$\mathcal{D}.\cos(\mathcal{D},\mathcal{B}) = \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathcal{R})$$

Чтобы наити просквіл данной силь Г на глазную нормаль и на блисриаль, спросктируємь эту силу предварительно на нормальную плоскость XMR (черт. 68).

Обранечиль провиль в на чл. АМВ черезь Е. Оче-

^{*)} Ировкція реакціи равка кулю, чоо:

BHIHO:

$$\mathbf{F}\cos(\mathbf{F},\mathcal{X}) = \mathbf{F}_n\cos(\mathbf{F}_n,\mathcal{X}),$$
$$\mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathcal{B}) = \mathbf{F}_n\cos(\mathbf{F}_n,\mathcal{B})$$

Подставляя въ уравненія (8) витото проекцій силь F на главнув нормаль и бинормаль ихъ выраженія черезъ F_n , получини:

$$\mathcal{D}\cos(\mathcal{D},\mathcal{N}) - \mathbf{F}_{n}\cos(\mathbf{E}_{n},\mathcal{N}) - \frac{m v^{4}}{\xi},$$

$$\mathcal{D},\cos(\mathcal{D},\mathcal{B}) - \mathbf{F}_{n}\cos(\mathbf{E}_{n},\mathcal{S}) - \frac{m v^{4}}{\xi},$$
(8')

Изъ уравнения (8') следуеть, что проекции на гланную норметь и бинориаль вавления на кривук вырожаются двумы членами; вначить, давление есть равтодийствующая двухь силь; одна изъ никъ есть проекция ванной силь из нормальную плоскость, а другая по величинъ равна $\frac{n_1 n_2}{n_1 n_2}$ и наприздена то гланной нормали, но не къ центру кривиянь, а ыт сторицу иллуклости (въ сторону стрицательной оси \mathcal{N}^0 .).

Эта вторая сила. по величина равная массё, ункоженной ва квадрать скорости и раздвленной на радіусь кривизвы ($\frac{V_{\Sigma}J^{\lambda}}{2}$), называется центробижной силой.



Черкежь 68.

Такииъ образоиъ, довление точки на кривую есть ровнодийспецищом двухъ силъ: провиціи данной силь на нормальную плоскость и пентробъжной силь.

йзъ сказаннаго асно, что вентробежная сила есть только составлящая того давленія ко-

торые точка оказневеть на корнеую, значить, пентробения сила

же всть сила, приложенная нь точка, а исходящая отъ точки и приложенияя къ кривой, по которой точка движется.

Заийтимъ, что сила, во величинъ равная ускоренів точки, умноженному на массу (mi), я направленная въ сторову, провисоположную ускоренію, навивается силов инерціи; обоздачниъ силу вмерція черезъ Q; очевидно, проекцім ся на координатвмя оси будуть:

а проеквім на касательную, на главную нормаль и на бинормаль Траевторін будуть:

Q.
$$cos(Q, \mathcal{F}) = -m \frac{dv}{dt}$$
,
Q $cos(Q, \mathcal{F}) = m \frac{v^{q}}{2}$,
Q. $cos(Q, \mathcal{B}) = 0$.

Второе нев этих уравьеній показкнаеть, что центробляная сила воль пориальная составляющая сили инерціи.

Вийстй съ типь ин видимъ, что въ зонъ случай, когда точка Движется по кривой съ постоянкой скоростью, сила инерціи и есть инчто иное, какъ центробёжная сила.

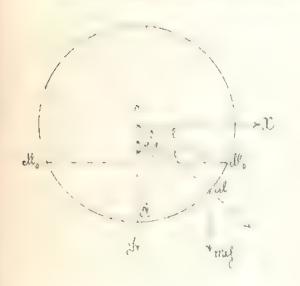
Разонотримъ важизата чосичие одучов движевім точки по иривой.

\$ 4. Напоматическій (крузовой) маяжника.

Тяжелая точка (черт. 69) соединена съ неподвижной точкой О посредствомъ невъсимата, негибиато и перастяжниато стержня длини С, который можети врадаться вокругъ точки С въ вертинальной плоскости; разсмотримъ колебательное движение точки М

Намъ нредстоить такинь образомы разомотрёть колебательное движеніе тяжелой точки по окружности радіуса (, закличалщейся въ вертикальной илоскости.

Рентръ окружности возьнемъ за начало координать, ось ОУ



Tepners 69.

направимъ вертинально внизъ.

Определные сначала осижение точки М., :а жатемь и давление ся на окружность или жа стержень

1) Денженів. Сила, придоженняя къ точкъ нижеть потенціаль:

сладовательно, существуеть закона сокраненія живой сила и можеть быть написань интеграль живой окан:

Вусть начальная условія будуть:

т. с. точка № въ начальный моментъ стилонена отъ оси 🖓 на начальной уголъ ∞ и пущена съ начальной скоростью, равной ну-

Изъ пачальных условій находимя:

[&]quot;TROPETHTECKAR MENAHRKA". T. II. Apog-H. B. MEMEPCKIÄ.

Нодставляя въ уравненіе (9) значеніе постоявной произвольной № введя перемінняй уголь Ф 1, получими:

аткуда:

Изъ уравненія (10) видимъ, что величина скорости зависить только отъ сояф, слёдовательно, если возьиемъ такія положенія точки м, для которыхъ сояф будеть вийть одно и то же значеніе, то сворость точки въ этихъ положеніяхъ будетъ одна и та же. Такимъ образомъ, скорости движущейся точки въ двухъ положеніяхъ, жеходящихся на одной горизонтальной прямой, равны иежду собою; отсюда слёдуетъ, что если точка м отъ начальнаго положенія м, опустится до визнаго положенія м; то она непремённо поднимется по другую сторону до положенія м; находящагося на одномъ горезонтё съ начальнымъ положеніемъ, потому что тамъ только скорость будетъ разна вулю; при этомъ время, въ теченіе котораго точка проходить дуги м м и мм;, будеть одинаково.

Опредвинив законъ, по которому происходить колебавіе маятинка, т.е. найдемъ нависимость между угломъ ϕ и временемъ т.

Такъ какъ

то нач уравнения (10)

Пользуксь формулами:

получини:

OZEVÆS:

Передъ радикаломъ будеть знакъ -, потому что сначала уголъ : (р уменьшается.

Изъ вираженія ϕ' находниъ:

$$\frac{dU}{\sqrt{\sin^2\frac{\omega}{2} - \sin^2\frac{\omega}{2}}} = -2\sqrt{\frac{q}{\ell}} \cdot dt \qquad (11)$$

Интегрируець:

$$\int \frac{d\varphi}{\sqrt{\sin^2 \frac{\omega}{4}} - \sin^2 \frac{\varphi}{4}} = -2\sqrt{\frac{4}{\ell}} \cdot \xi + C \qquad (12)$$

Въ ийвой части у насъ получился такъ назаваемий эллиптическій интеграль, котораго мы въ конечномъ видё найти не можемъ.

Упростимъ намъ эллиптическій интеграль, вводя новую переивиную и з, удовлетворяющую сладующему уравненію:

отовда находима:

^{*)} Их импект права соплать такую заиниу, чоо фиф., сли-

слёдовательно:

$$d\phi = \frac{2 \sin \frac{\alpha}{2} \cos u}{V_1 - \sin \frac{\alpha}{2} \sin^2 u}$$

Такъ какъ

$$sin^2\frac{\omega}{2} - sin^2\frac{\omega}{2} = sin^2\frac{\omega}{2} - sin^2\frac{\omega}{2} \cdot sin^2u = sin^2\frac{\omega}{2} \cdot cos^2u$$

TO

Подставниъ въ уравненіе (11), вийсто ф и радинала, найденняя значенія, получинь:

Въ правой части здёсь надо поставить знакъ + , :а не:¬·, какъ въ уравненіи (11), по сяёдующимь соображеніямъ.

когда
$$\varphi = \infty$$
 , тогда $smm = 1$ $shaчнть $u = \frac{\pi}{2}$, $u = \pi$, $u = \pi$$

Ми видимъ, что перемънный уголъ сълеченіемъ времени все возрастаетъ, слёдонательно, производная () будетъ все время положительная, поэтому передъ корнемъ надо взять + , в эллиптическій интеграль нашь выразится такъ:

$$\int \sqrt{1-\sin^2 x} \cdot \sin^2 u = +\sqrt{9} \cdot t + C_1 \qquad (12')$$

Постоянную произвольную $C_{\chi^{\infty}} \frac{C}{2}$ получить изъ уравненія (12) полягая

и, слёдовательно:

$$C_{1} = \left(\int_{1}^{\infty} \frac{du}{1 - \sin^{2} u} \right)_{u = \frac{\pi}{2}}^{\infty}.$$

Накимь образомь получимь:

Отсюда ясно, что для того, чтобы опредёлить время въ которое точка перемёщается изъ \mathcal{M}_o въ какое угодно положение \mathcal{M} ин должни взять опредёленией интеграль въ предёлахъ отъ $\frac{\mathcal{R}}{2}$ до соотвётствующаго положение \mathcal{M} вначения перемённой и помножить его на $\sqrt{\frac{\mathcal{R}}{2}}$

Отсюда уже, какъ частный случай, находимъ время прохождеиля точки изъ начальнаго положенія М., въ инамее положеніе В:

Точно также найдемь время прохожденія точки наз А въ Ж

Важно определить еремя обного размажа натемятического мя-

ятника, т.е. время прохожденія точки наз М. въ М., - обозначимь его черевь Г; очевидно, будеть:

но выше било указано, что скорость точки на одномъ и томъ же горизонти одна и та же, будеть ли точка двигаться дверхъ-или опускаться внивъ, вначита:

в, сладовательне:

Введемъ, вивсто и., вовув переиввнув и., удовлетворяющую слёдувщему условів:

Oтсыда, когда w я:, логда u = 0 ,

Кромв того,

du - du

И

sinu, = sinu

Таквиъ образомъ:

Разложимъ подъинтегральную функцію въ рядъ.

Обовначиван:

получимъ по биному Ньютона:

$$(1-x^2)^{-\frac{1}{2}}$$
 $1+\frac{1}{2}x^2+\frac{1.3}{2.4}x^4+\frac{1.35}{2.4.6}x^6$

Поэтому предвдущее выраженіе $\mathcal T$ представится въ видъ слѣдушщей сумми:

Получился рядъ интеграловь одного типа, которые находятся но общей формула:

Приманивии эту формулу, находима:

При достаточно ивлоиъ ос только приолизивельно можно принимать обичное веражение времене одного размама:

гораздо точене, если положеть sinus равнымь дуги и удержать только второй члень, время 3 выразится по формули:

$$J = \pi \cdot \sqrt{\frac{1}{9}} \cdot (1 + \frac{\alpha^2}{16})$$

Ми видимъ, что время одного разнаха математическаго маятника завыбимъ отъ угла начального отклоненія: чёмъ послёдній больше, тёмъ больше время колебанія, значить колебанія данняго математическаго маятника, строго говоря, не масиронны *).

^{*)} ПРИМВЧАНІВ. Кроте колеодтельного движенія мочка Д въ разскапривавмомъ примърг можеть, въ зависимости отъ величилы начальной скорости, или приоликаться ка верхней точко вкрук-ности. или описывать всю окружность въ одноль и томъ же направленіи.

2) Довленів. Опредблямь давленів тяжелой точки М на окружность вертикальнаго крупа, но которой происходить колебательное движевів.

Ин вывели слёдующее общее выражение для проекціи давленія на главную вормаль

$$\mathcal{L}(\omega_{S}(\mathcal{D}, \mathcal{N})) = \mathbf{F}_{n}(\omega_{S}(\mathbf{F}_{n}, \mathcal{N}) - \frac{mv^{2}}{2})$$

гда. Е проекція сили на нормальную плоскость.

Въ разсиатринаемонъ нами случай нормаль Ж направлена во МО из центру крупа (черт. 69), и

cos(2,:5)=+1;

38TBM5

15

Fres (Fix) - - m geosf,

my mue 2mg (cosy-cosx).

Подставлян эти акаченія въ выраженіе проекціи давленія на главную нормаль, находниъ:

Devs (D, 18) = -mgcosq-2mg (205; -cosa);

отсида

D-mg. (3.easq-2.eosa)

И

cos(2), x)=-1;

слёдонательно, давлевіе направлено въ сторону випуклости.

§ 5. Диклоидальный маявника.

Разсмотримъ движеніе тяжелой точки по циклонді съ горизонтальным основаніемъ, заключающейся въ вертикальной плоскости и обращенной видуклостью внизъ.

Хотя и здёсь интеграль живой силы существурга, тёмь не ме-

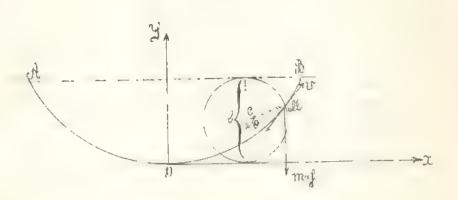
въе въ данномъ случай удобнъе исходить наъ дифференціальнаго указненія дваженія

$$m \frac{dv}{dt} = \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F},\mathbf{f})...$$
 (13)

Обозначимъ черевъ S дугу пяклонда, от считнивеную отъ точки O(S>0) вправо отъ точки O:S<0 влёво отъ O), при движевія точки дуга S или возраскаеть или убиваєть, въ первоиъ случай ми ямёвиъ

во второмъ

тогда соотвётственно будеть:



Tepmexa 70.

н слёдонательно, лёвую часть уравненія (13) можемъ написать въ видё:

Правая же часть уравневія будета:

$$F\cos(F, f) * F.\cos(F, v) * - mod \cos(v, Y);$$

когда при движенім дуга возрастаеть, и

когда дуга 🥇 убинаетъ, следонательно:

Производную dy найдемъ изъ слёдующаго уравненія, выражающаго дугу 5 пиклонды въ зависимости отъ діаметра (производящаго круга и ординать у

Дифференцируя, находиив:

откуда

$$x = \frac{1}{2} \ell(\theta + \sin \theta) ,$$

$$y = \frac{1}{2} \ell(1 - \cos \theta) ;$$

отстда, для диффаренціала дуги по формулт:

нажодижь

ынтегрируя, получаска:

СЛІВОВАЖВАЬКО

^{*)} Циклоида (черт. 70) задается уравненіяти:

SESTRTA:

и дифференціальное уравненіе движенія (13) можему написать ву видё

Раздёляя обё части этого уравненія при верхних знанахъ (при движеніи дуга 5 возрастаєть) на 1 тг, а при нижнихъ энанахъ (дуга 5 убиваеть) на 1 тг, ин получинь для движенія точни какъ вправо, такъ в влёво, одно и то же уравненіє:

Замічаемь, что совершенно такого же вида дифференціальное уразненіе ми равомотріли уже въ случай прямодинейнаго движенія точки подъ вліяніемь сили притяженія къ неподвижному центру, пропорціональной равотоянію. Изъ уравненія:

ME HAMAN:

Интегрируя уравневіе (13'), ми, оченидно, придемъ къ подобному же результату, и поэтому можемъ сразу написать второй интеградъ мажей задачи:

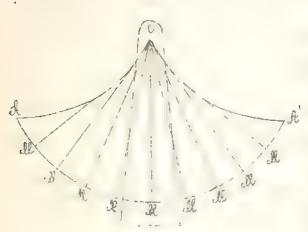
Это уравнение выражаеть гармоняческое колебание точки, амплитуда котораго равна

Примемъ крайное положение точки, при которомъ скорость ея равна нулю, на ночольное положение; тогда $S_0=0$ г, намплитуда $S_0=0$

Продолжительность обного размаха ликлондальнаго маятнема будетя:

$$\mathcal{T}$$
- $\pi\sqrt{\frac{2\ell}{4}}$

.Такнит образомъ, ме ведимъ, что амелетуда колебаній талелой точке на цикловді на продолжительность размама никакого вліянія не ниветъ, слідонательно, циклондальний маятникъ совершаетъ изохронния колебанія, тогда макъ колебанія кругового маятника, какъ бело вине указано, не изохроння.



Тершекъ 71.

Циклондальней маятникъ оплъ построенъ Гийзенсомъ; металическая изогнутая пластинка АСА (черт. 71) представляетъ развертку пиклокди АЛА ; въ точкъ О прикръплена нить ОЛ длини 20 ;,
на конпъ которой находится
тяжелий нарика М пить обер-

тиваеть AOA' я, сабдонательно, точка «И описниветь ликлорду
АЛА'.

§ 6. Равновної в матеріальной точки на **гладко**й кривой.

Уровненія ровновисія точки на гладкой кривой:

$$\begin{cases} \{(x, y, x) = 0, \\ \{(x, y, x) = 0, \} \end{cases}$$

получаются наъ дифференціальныхъ уравненій (2), если положить ускореніе точки равнымь нулю. Уравненія эти будуть.

Условія ровновисія можемь также получить и нав уравненія

$$m \frac{chr}{dt} = \mathbf{F} \cos(\mathbf{F}, \mathbf{J})$$
;

полагая, что 🕁 = 0 , найденъ

$$F. cos(F, I) = 0$$

сткуда слёдуеть, что для равновёсія точки на гладкой кривой необходимо и достаточно, чтоба данная сила, приложенная къ точкъ, была перпендикулярна къ касательной, т.е., чтобъ она ваключалась въ нормальной плоскости кривой.

§ 7. Дифференціальныя уравненія движенія точки по негладкой кривой.

Когда точка движется по негладкой кривой, тогда, кроив нормальной реакціи $\mathcal R$, на точку будеть двиствонать еще сило премін, направленная по насательной къ кривой въ сторону, про-

тивоположную скорости, и по величите равная абсолютной величикъ нормальной реаквін, помноженной на коэффиціенть динамическаго тревія (&).

Принимая во внеманіе силу тренія, ми, на основавім уравнемія (7), получнит слідувщія дифферевціальная уравненія движемія точки по негладкой кривой:

$$m\frac{dv}{dt} = \mathbf{F}\cos(\mathbf{F}, \mathbf{I}) - \mathbf{k} |\mathcal{R}|,$$

$$m\frac{v}{2} = \mathbf{F}\cos(\mathbf{F}, \mathbf{I}) + \mathbf{R}\cos(\mathbf{R}, \mathbf{I}),$$

$$0 = \mathbf{F}\cos(\mathbf{F}, \mathbf{I}) + \mathbf{R}\cos(\mathbf{R}, \mathbf{I}).$$
(14)

Такнив образомъ, сняе тревія входить только въ первое изъ уравневії движенія (14).

Для положенія локоя точки на негладкой кривой ми получимъ три уравненія изъ уравненій (14), полагая ψ - () и замёняя коэффиціенть динамического тренія коэффиціентовь статического тренія.

RHHETHKA CHCTENE TOYEKT:

PAABA I.

CECTENA NATEPIANDHEND TOTERS.

Сиспекой можеріальных в мочеко назвнается такая совокупность матеріальных точекь, вы которой движеніе каждой точки зависить оты движеній или положеній волько остальных точекь*).

Эта зависимость обуслованнается связями, которыя бынають двухь родова: динамическія и кинемашическія.

Динамическія связи образуются силами (взаимодийствія), приложенным къ точкамъ системи.

Примъръ такой системя, въ которой существують только динамическія связи, представляють система изъ двухъ матеріальныхъ точекъ, вазимно притягинающихся но закону Ньютона.

Движеніе точки \mathcal{M}_1 явнясить оть движенія точки \mathcal{M}_2 1, потому что действующая сила ($\frac{k m_1 m_2}{\sqrt{2}}$) по величина в направленію
зависить оть положенія точки \mathcal{M}_2 ; подобникь же образомъ движеніе точки \mathcal{M}_2 вависить оть движенія точки \mathcal{M}_3 .

Система, подчиненияя только динамическимъ связяма, нази-

^{*)} Созласно змому опредоленію совонупность, наприморь, свооодных мажеріальных почекь, подверженных дийствію только сили мяжести, же воразуєть системи.

вается системою сесбодных г матеріальных в точекъ.

Важнёйшій примёрь такой системи представляють соляютная система, если солице, планеты и ихъ спутемии будемь разсматрицать, какъ матеріальныя точки.

Кинеманическая сеязь выражается нёкоторемь уравненіемь, которому должны удовлетворять координать точекь системы.

Вудемь обозначать точки системы бумнами

MACCE HXT COOTESTCTBOHHO

: в координати:

(п обозначаеть число точекь онстеме), тогда кинематическая связь, которой подчинена система, выражается уравненіемь, ви-

$$\{(x_1, y_1, x_1, x_2, y_2, x_2, \dots, x_n, y_n, x_n) = 0$$

Простаний примара энстема, ва которой существуеть кинематическая связь, представляють два точки М, и М, і, соединенняя между собой стержнемъ. Здась имаемъ сладующее уравненіе кенематической связи:

ясно, что движение одной точки зависить отъ движения другой ${\tt точки}^*$).

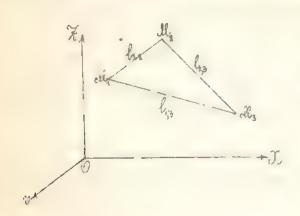
гон в данна мини.

Асане, замения, что уравненія связей могуть соберкать вре-

[&]quot;) Заможима, что кинемажическая сеязь можеть выраматься уравненівна, совдиненнимь съ перавенствоть. Приморь макой связи представляеть зиокая нить, связивающая двю точки: за экомъ случаю мы ордеть итать:

Система, въ которой разстояніе между каждими двумя точкаин остается постоянемъ, назвивется немежняемой.

Пусть неизманяемая система состоить изъ тремь точекь M_{i} :, M_{i} :



Чартель 72.

(черт.72); для этой систеин существують три кинематическія связи:

$$(x_{2}-x_{1})^{2}+(y_{2}-y_{1})^{2}+(x_{2}-x_{1})^{2}-\ell_{1,2}^{2}=0,$$

$$(x_{3}-x_{1})^{2}+(y_{3}-y_{1})^{2}+(x_{3}-x_{1})^{2}-\ell_{1,3}^{2}=0,$$

$$(x_{3}-x_{2})^{2}+(y_{3}-y_{1})^{2}+(x_{3}-x_{2})^{2}-\ell_{1,3}^{2}=0.$$

Легко видёть, что мрибавляя къ система нав трехъ

точекъ последовательно по одной точке, ме должев, для того, чтоба система оставалась неизмёняемой, маждую водую точку соединить стержнями съ тремя изъ предндущихъ; такимъ образомъ, присоединене каждой точки къ вензмёняемой системе увеличина-етъ число изиематическихъ связей на три.

Если вийсий неизийняемую систему изи точеки, то первыя три изи нихи дарти три кинематическія связи, а остальния (n-3) точки дарти 3(n-3) связей, всего, значить, будеть (3n-6) связей. Отседа сайдуеть, что число кинематическихи связей, веобходимихи для того, чтобы система была неизийняємой, на месть менйе числа координать всёхь точеки системи.

мя t.; текой примпръ представляющь дви матеріальныя почки, сеязанныя стержиемъ, который услиняется пропорціонально времени, токъ что:

$$(x_0 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2 + (x_2 - x_1)^2 - (\alpha + bt)^2 = 0$$

[&]quot;TROPETHYRCKAS MERAHMMA". S.II. Hoop. B. B MRHEPCKIR.

Въ систеив матеріальных точекъ можеть существовать вообце // кинематическихъ связей:

$$\begin{cases} \mathcal{L}_{1}, \mathcal{V}_{1}, \mathcal{I}_{1}, & \mathcal{X}_{2}, \mathcal{V}_{2}, \mathcal{I}_{2}, & \mathcal{X}_{n}, \mathcal{V}_{n}, \mathcal{I}_{n} \end{cases} = 0 ,$$

$$\begin{cases} \mathcal{L}_{1}, \mathcal{V}_{1}, \mathcal{I}_{1}, & \mathcal{X}_{2}, \mathcal{V}_{2}, \mathcal{I}_{2}, & \mathcal{X}_{n}, \mathcal{V}_{n}, \mathcal{I}_{n} \end{cases} = 0 ,$$

$$\begin{cases} \mathcal{L}_{1}, \mathcal{V}_{1}, \mathcal{I}_{1}, & \mathcal{X}_{2}, \mathcal{V}_{2}, \mathcal{I}_{2}, & \mathcal{X}_{n}, \mathcal{V}_{n}, \mathcal{I}_{n} \end{cases} = 0 .$$

причень число к должно беть непремённо меньшимь Зиг, числа поординать точекь системе.

Если бы k=3m, то на имѣли бы столько уравненіи, сколько координать: рѣшая эти уравненія иь нашли бы для координать постояння значенія, слёдовательно, система останалась бы въ поков, а не двигалась.

Толи бы k > 5m, то нёкоторыя изъ уравненій связей были бы следствівиъ остальных в или противорячили бы инъ.

Въ случав веизивняемся системи ми имвемъ

связанная стержнемь, притяги-

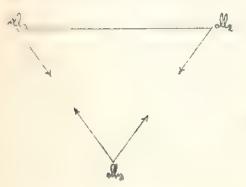
притягиваются по закону Нью-

чиненная кинематическимъ свя-

SAME, HASHBACTCS CUCMERON NO-

нають третью и сами къ

Бамётимъ, что существують системе, подчиненныя одноврест. но и динамическимь и кинематическимъ связямъ; такой приихръ представляють три матеріальныя точки, изъ которыхъ деф,



свободных в мотеріальных вочект. Вермент 73. Весьма нажнай случай

Тержель 73. Весьма нажный случай (частный) системы несвободныхы матеріальныхы точекы, именно,

неизивияемую систему, представляеть жегроог тпло.

Въ самомъ дълв, въ Механикъ твердниъ теломъ назназется такое тело, въ которомъ разстояніе между каждеми двумя точками
остается неизивнениъ; раздъляя твердое тело на безконечно малия части, напримъръ, плоскостями, парадледьними координатний плоскостямъ, и замёняя каждую изъ этихъ частей матеріальной точкой, масса которой равна массъ соответствующей части,
ме можемъ твердое тело разсматривать какъ систему безконечно
больного числа (п. се) матеріальнихъ точекъ съ безконечно малеми массами, взаниния разстоянія которыхъ остается неизифн —
ними.

Тъла гибкія, упругія, жидкости, газы и, вообще, всё тъла природы и ихъ совокупности также могуть быть разсиатриваеци, какъ частные виды системы матеріальныхъ точекъ; поэтому предложенія кинетики системы импють общає значеніє для всяхь такъ природи.

Замётнив, что и одна матеріальная точка, движевіе которой мы изучали, можеть быть разсматриваема какъ частный случай системя, при м-1.

PAABA II.

ABBREHIE CHCTENE CHOSOABUIL MATERIANDERY TOREKE.

\$ 1. Дифференціальныя уравненія движенія.

Вусть дана система, состоящая наз и свободных матеріаль-

 M_4 , M_2 , M_3 , M_4 , M_n .

Кроме силь, необходимых для того, чтобы точки образовали систему, ка точкама могута быть приложены всякія другія силы Очевидно, всё силы, приложенныя ка макой-либо точке, можема замёнить одной силой: яхъ равнодёйствующей.

Пусть эти разнодайствующія, приложенняя ка точиама системв, состватственно будута:

$$F_1, F_2, F_3, F_4, \ldots, F_n$$
;

а проекцін ихъ на координатиля оси:

$$X_1Y_1, Z_1, X_2, Y_2, Z_2, X_3Y_1, Z_3, ... X_n, Y_n, Z_n$$

Примъняя основния начала кинстики въ каждой точко системв, ме нолучниъ для каждой изъ нихъ три дифференціальния уразненія движенія, взявии точку съ указателемь с., получимъ

$$\left. \begin{array}{l} \text{in } \frac{d^{2}x_{i}}{d^{\frac{3}{4}2}} = X_{i} \; , \\ \text{in } \frac{d^{2}y_{i}}{dt} = Y_{i} \; , \\ \text{in } \frac{d^{2}x_{i}}{dt^{2}} = Z_{i} \; . \end{array} \right\}$$

Приданая уканателю в последонательно значенія: 1, 2, 3, получинь эт дирференціальных урасненій движенія си стеми свободнихь матеріальныхь точека:

Такимъ образомъ, опредъленіе движенія системи свободнихъ точекъ при дёйствім даннихъ силъ приводится къ интегриронацію системи 3 го совокупнихъ дифференціальних уравненій второго порядка.

для рёменія этой мадачи нужно найти би интегралова уравненій (А): Зи первяха и Зи вторих интегралова, содержащиха би постоянних произвольняха.

Первые интеграль будуть равенства вида:

$$P_{j}(x_{i},y_{i},x_{i},x_{j},y_{i},x_{i},y_{i},x_{i},x_{i$$

обозначають постоянныя пронавольныя.

Эти постояния опредёляемь, вная начальныя ноложенія и нячальния скорости точекь системя, которыя могуть быть задани макь угодно.

🐧 2. Задача двухъ вълъ.

Разсиотрямъ движение системи, состоящей изг двухъ свободмыхъ точекъ M_4 и M_2 , взаимно притязивающихся по закону Ньютона.



Важнёйвій случай такого движевія представляєть дниженіе солвиа в земли, если не принимать во внимавіе силь притяженія оть другихь тёль солнечной системь.

Пусть масси точекъ будуть соотвътственно m_1 и m_2 (, ів координати m_1), m_2 (, m_2); этог-

Черкока 76.

да величина дёй ствующихъ силь равна:

$$\tau = \sqrt{(x_1 - x_2)^2 + (y_1 - y_2)^2 + (x_1 - x_2)^2} .$$

Замачая, что cosinus'я угловь, образуемых направленіемь силь, съ осяма воординать равни:

гдё знака + соотвётствуеть силё, приложенной ка точке \mathcal{U}_{1} :, на велучные слёдуюжія дифференціальных уравненія движенія системи:

Посредствомъ сложенія получить изъ уравневій (1) и (1,):

$$m_{i}x_{i}^{"}+m_{i}x_{i}^{"}=0,$$

$$m_{i}y_{i}^{"}+m_{i}y_{i}^{"}=0,$$

$$m_{i}x_{i}^{"}+m_{i}x_{i}^{"}=0.$$
(2)

Интегрируя каждое изъ уравненій (2), найдемъ три первихъ интеграла:

$$m_1 x_1^i + m_2 x_2^i = C_1,$$
 $m_1 y_1^i + m_3 y_2^i = C_2,$
 $m_1 x_1^i + m_4 x_2^i = C_3.$
(3)

лдэ C, :, C, :, C, постоянныя произвольныя.

Интегрируя каждое изъ уравненій (3), найдемъ три вторыхъ интеграла:

$$m_{y}x_{1} + m_{x}x_{2} = C_{1}.t + D_{1}$$
,
 $m_{y}y_{1} + m_{x}y_{2} = C_{2}t + D_{2}$,
 $m_{x}x_{1} + m_{x}x_{2} = C_{3}t + D_{3}$.

гдв Я, Я, Я, - востояннея произвольныя.

Весть постоянных произвольных C_1 , C_2 , C_3 , \mathfrak{D}_4 , \mathfrak{D}_2 , \mathfrak{D}_3 опредбляются по начальных данных.

Обозначимъ:

$$\frac{m_1 \times m_2 \times m_3 \times m_4 \times m$$

Геометрическая точка, опредвляемая координатами x_e , у x_e , двлять разстояніе x_e , x_e на части обратно пропорціональ-

сиатриваемой системи *).

На основанів уравненій (5) в (3) находнич:

$$\mathcal{X}'_{c} = \frac{C_{e}}{m_{u} + m_{u}},$$

$$\mathcal{X}'_{c} = \frac{C_{e}}{m_{u} + m_{u}},$$

$$\mathcal{X}'_{c} = \frac{C_{e}}{m_{u} + m_{u}},$$

$$\mathcal{X}'_{c} = \frac{C_{e}}{m_{u} + m_{u}}$$
(6)

Уравненія (6) показивають, что скорость дентра внердів разсматринаемой системе постоянна по величевѣ и направленію, отсада заключаемь, что центрь внердів движется прямодинейно и равномарно; если начальния скорости точекь пакова, что постояння $C_{q} = C_{q} = 0$, тогда вентрь инердів оспается въ поков.

Наъ уравненій (5) в (4) сладуеть:

$$\mathcal{R} = \frac{C_{1}}{m_{1} + m_{2}} + \frac{\mathcal{D}_{1}}{m_{1} + m_{2}},$$

$$\mathcal{Y}_{1} = \frac{C_{2}}{m_{1} + m_{2}} + \frac{\mathcal{D}_{2}}{m_{1} + m_{2}},$$

$$\mathcal{X}_{2} = \frac{C_{3}}{m_{1} + m_{2}} + \frac{\mathcal{D}_{3}}{m_{1} + m_{2}}.$$
(6)

Всли хоть одна нев востоянных С, , С, , С, не равна нулю, уразненія (6) выражають прямолинейное и равномириос динженіе центра инерціи системи.

Неренесемъ начало координатъ ет лентръ инерціи, не изивняя напрявленія координатних осей. Если новня координать точекъ

^{*)} Замишит, что если он M_{γ} и M_{χ} били почки инхелия, по координати x_{c} , y_{c} , x_{c} опредпляли он их центра мяхести, и слидовательно, центра мяхести деука почека совийдаеть са иха центрома инерцій.

ж н М, обозначних соотвётственно черезь Е, г. д. . З. и Е, д. . З. и Е,

Принимає во внимавів, что ускоренів центра наврдін равно нуль, и, слёдовательно, $\chi_{0}^{-1} = \chi_{0}^{-1} = 0$, нолучаемь нав уравнетий (1) в (1,) дифференціальних уравненія движенія системи въ вових коордикатахъ:

$$m_{1} = \frac{\int_{0}^{1} m_{1} m_{2}}{T^{3}} \left(\frac{1}{2} - \frac{1}{2} \right),$$

$$m_{1} = \frac{\int_{0}^{1} m_{1} m_{2}}{T^{3}} \left(\gamma_{1} - \gamma_{2} \right),$$

$$m_{1} = \frac{\int_{0}^{1} m_{1} m_{2}}{T^{3}} \left(\gamma_{1} - \gamma_{2} \right),$$

$$m_{1} = \frac{\int_{0}^{1} m_{1} m_{2}}{T^{3}} \left(\gamma_{1} - \gamma_{2} \right).$$
(1')

И

$$m_{1} = \frac{k^{2} m_{1} m_{2}}{V^{3}} \left(\frac{1}{2} - \frac{1}{2} \right),$$

$$m_{2} = \frac{k^{2} m_{1} m_{2}}{V^{3}} \left(\frac{1}{2} - \frac{1}{2} \right),$$

$$m_{2} = \frac{k^{2} m_{1} m_{2}}{V^{3}} \left(\frac{1}{2} - \frac{1}{2} \right).$$

$$m_{2} = \frac{k^{2} m_{1} m_{2}}{V^{3}} \left(\frac{1}{2} - \frac{1}{2} \right).$$

Bi ypassesiani (1') s (1')

На основанів уравненій (5) находимь:

$$(m_1+m_2).x_e=m_1(x_e,\frac{1}{2},+m_2(x_e+\frac{1}{2}),$$

 $(m_1+m_2).y_e=m_1(y_e+\eta_1)+m_2,(y_e+\eta_2),$
 $(1:1_1+ii_2).z_e=m_1(x_e+\frac{1}{2})+m_2(x_e+\frac{1}{2});$

откуда получаемъ уравненія. Быражанція сьязь между новыми исординатами точекъ Л., и Л.,

$$m_{1} = m_{2} + m_{2} = 0,$$

$$m_{1} + m_{2} = 0,$$

$$m_{2} + m_{3} = 0.$$
(8)

Изъ уравненій (8) находинь.

$$\eta = \frac{m_1}{m_1} \eta_2,$$

$$\eta_{-\frac{m_1}{m_1}} \eta_2,$$

$$\eta_{-\frac{m_1}{m_1}} \eta_2,$$
(8')

H

Подставляя въ уравненія (1') вийсто координать точки $M_{\mathfrak{g}}$ ихъ вкраженія чересь координать точки $M_{\mathfrak{g}}$ изъ уравненій (8'). получимь:

$$m_{1} = \frac{k^{2} m_{1} (m_{1} + m_{2})}{2^{3}} \cdot \sum_{i=1}^{n_{1}} m_{1} (m_{1} + m_{2}) \cdot \sum_{i=1}^{n_{2}} m_{2} (m_{1} + m_{2})}{2^{3}} \cdot \sum_{i=1}^{n_{2}} m_{2} (m_{1} + m_{2}) \cdot \sum_{i=1}^{n_{2}} m_{2} (m_{2} + m_{2}) \cdot \sum_{i=1}^{n_{2}} m_{2} (m_{2}$$

PAB

Очевидно, разстояние точки и от невтра инерпін (начала координать); обозначнит его черезье; тогда

и уравненія (1°) примуть видь:

$$m_{1} = \frac{k^{2} m_{1} m_{2}^{2}}{(m_{1} - m_{2})^{2}} \frac{k^{2} m_{1}}{k^{2}} \frac{m_{2}^{2}}{(m_{1} + m_{2})^{2}} \frac{n_{2}}{k^{2}},$$

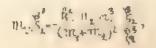
$$m_{1} = \frac{k^{2} m_{1}}{(m_{1} + m_{2})^{2}} \frac{n_{2}}{k^{2}},$$

$$m_{1} = \frac{k^{2} m_{1} m_{2}^{2}}{(m_{1} + m_{2})^{2}} \frac{n_{2}}{k^{2}},$$

Corpames eta ypabseris ra m a obserera rosignitenta ina ma a obserera rosignitenta re ma a obserera rosignitenta rosignitenta re ma a obserera rosignitenta re rosignitenta rosignita rosignita rosignita rosignita rosignita rosignita rosignita rosig

$$\gamma = \frac{1}{2}, \quad \gamma =$$

Поступая совервенно подобным же образом съ уравненіями (1), т е. подставляя въ нихъ вмёсто косрдинать точки \mathcal{M}_{q} ихъ выраженія изъ уравненій (8") черезъ координаты точки \mathcal{M}_{q} и обозначая затёмь разстояніе $\sqrt{\frac{q^2}{2} + \eta_{q}^2 + J_{q}^2}$ точки \mathcal{M}_{q} отъ пентра инерціи (начада координать) черезь Q_{q} , получнив:



$$m_{1} n_{1} = \frac{k^{2} m_{1} m_{1}^{3}}{(m_{1} + m_{2})^{2}} \frac{n_{2}}{2^{3}}$$

$$m_{2} n_{2} = \frac{k^{2} m_{1} m_{1}^{3}}{(m_{1} + m_{2})^{2}} \frac{n_{2}}{2^{3}}$$

стиуда, вводя обозначеніе

иивемъ:

Подученных нами уравненія (9) и (10), показивають, что точми М, и М, совершають стносительно изь центра инердіи такія движенія, какія совершають дві точки, притягиваемия къ мелодвижному началу координать: первая силов:

STORES ORROD:

Такимъ образомъ, нама яздача свелась из двумъ задачамъ - какдая о двиневів одмой точки, притягиваємой из неподвижному пентру по закону Нъвтона; а эту задачу не уже подробно изслітдонали въ курой Кинетики точки.

Подьзуясь интеграломъ живой силь и интеграломъ площадей, им тамъ нашли, что движение точки, притигиваемой по язкону Ньютова, совержается по концческому съчению.

Нав всего выненаложенного можемь сдёлать оледуране заключеные: при движении двухъ точень, ванимопритигинаниямся по закону Выстона, пентры инерціи ихы движется прямодинейно и равномірно, - вы частномы случай остается вы покой, а наждая точка одиснивсть около пентра инерціи коническое січеніе такимы же образомы, макы если би пентры инерціи бель неподвижень и притягиналь точку по закону Выстона.

Гакимъ образомъ, въ вевеупомянутомъ случай системи, состоящей вот земли и солнца, какъ земля, такъ и солное описивантъ
эллинся вокругъ яхъ вентра инернів, принимая во вниманіе, что
масса солния въ 327.000 разъ болйе масся земли, а среднее разстояніе земли стъ солния равно 149 ч 10° километровъ, ин найдемъ, что пентръ инернів системи будетъ отстоять отъ пентра
солнца всего на 460 киломъ, поэтому размёры эллинтической орбиты солния столь мале по сравненів съ размёрами эллинтиче ской орбиты земли, что во многихъ случаяхъ мы можемъ считать
солние неподвижнимъ

Разсиотранная нами задача представляется и тогда, когда мн опредаляемь движенія земли и луны пода вліявлена иза взанинаго притяженія, масса земли только ва 81 раза болае масси луны и иха взаниное разстояніе изивняется ста 407.000 до 357.000 кидометрова.

TAABA III.

ABBREHIE CHCTENE EECBOBOZHENG MATEPIARSHUNG TOWERS.

§ 1. Кинекатическія связи; условія для скорости и ускоренія.

На видели, что система то несвободных матеріальных точекь подчивена, во крайней мере, одной кинематической связи выражаемой уравненіемъ вида:

илк

$$\{(x_1, y_1, x_2, \dots, x_n, y_n, x_n) = \emptyset, \dots, (1)$$

Такихъ кинематических связей система можетъ нивть вообще к причемъ k < 3n *).

Существованіе кинематической связи влечеть за собов дна условія: одному должны удовлетворять скорости, а другому ускоремія точекь системь.

Чтобь вывести эти условія, заизтимь, что когда ин въ уравненіс (1) кинематической связи подставиль вийсто координать точекь ихь выраженія въ функціяхь времени, то это уравненіе должно обратиться въ тождество, а если функція тождественно равна нулю, то и вей ея производния по времени равни нулю:

$$\frac{dt}{dt} = 0 , \quad \frac{dt}{dt^2} = 0 , \quad \mathbf{R} \mathbf{T} \cdot \mathbf{A}.$$

Расиривая первую производную, получиих условів, которому должны удовлетворять провиціи скоросжей точекъ системи:

$$\frac{\partial f}{\partial x_{i}} x_{i} + \frac{\partial f}{\partial y_{i}} y_{i} + \frac{\partial f}{\partial x_{i}} x_{i} + \frac{\partial f}{\partial x_{i}} x_{i} + \dots + \frac{\partial f}{\partial x_{i}} x_{i} = 0,$$

$$\sum_{i=1}^{n} \left(\frac{\partial f}{\partial x_{i}} \cdot x_{i}^{i} + \frac{\partial f}{\partial y_{i}} y_{i}^{i} + \frac{\partial f}{\partial x_{i}} x_{i}^{i} \right) = 0, \quad (2)$$

^{*)} Нить необходимости въ томъ, чтоом всь Эп квординать еходили въ кандов изъ й уравнетій селзей, возможна, наприштръ, что координата Х, входить только въ одно изъ этихъ уравнетій, накотория координати мозуть не входить ни въ одно изъ уравнетій селзей.

гдъ ц = 1, 2, 3,

Раскривая вторую производную $\frac{d^2l}{\sqrt{l^2}}$, получиць условів, которому должни удовлет зорять проекцій услореній точекь систе-

र्भा स

иди

$$\sum_{i=1}^{n} \left(\frac{2\ell}{0x_i} \pm \frac{2\ell}{i} + \frac{2\ell}{0x_i} + \frac{3\ell}{0x_i} \pm \frac{2\ell}{i} \right) + \int_{i}^{(2)} -0, \quad (3)$$

гдё $1, 2, 3, \ldots$, а $f^{(4)}$ обозначаеть совокупность остальных членовь выраженія второй производной $f^{(2)}$ есть функція второй степени относительно проекцій скоростей точекь системы; символически функція $f^{(2)}$ можель быть представлена въ вида:

осли условиться, что послё возвышенія ть квадрать и умноженія на ф ., от функція функція функція ф.

Если система подчинена « кинематическимъ связямъ, то будутъ существовать и условій вида (2) для проекцій скоростей и и условій вида (3) для проекцій ускореній точекъ системы.

2. Общія уравненія движенія системи несвободних в мажеріальних почекь.

Такъ какъ кинецатическая связь наставляють ускоренія точень системи удовлетворять вакоторому условію, то она должна омазинать на камдую точку системи вакоторую свлу, вазываємую реакціей связи.

Въ самомъ дълъ, ускоренія точекь системи зависять отъ дъйствующихь силь, но задаваемня сили, приложення къ точкамъ, исгуть быть такія, что при дёйствім ихь однёхь ускоренія, опредёляемня изь удавненій (А) стр 229, не будуть удовлетворять условію (3), а въ такомъ случай необходимо допустить существованіе со стороны кинематической связи силь (реакцій).
при дёйствім которыхь, въ совокупности съ задаваемним силами,
точки системи получають ускоренія, удовлетворяющія условію
(3).

Если имвется & кинепатических связей, то въ каждой точкъ системи, кроив задаваемихъ силъ, приложени еще & реакцій этихъ связей.

Присседеняя къ даннымь силамъ реакцін связей, ми можемъ разсматринать каждую точку системв, какъ свободную, и примънять къ каждой изъ нихъ основная начала кинетики.

Обозначимъ курсивной буквой \mathcal{F}_{i} равнодёй ствующую данныхъ силъ, приложенныхъ къ точкъ \mathcal{M}_{i} , и реакцій всёхъ связей на точку \mathcal{M}_{i} , а проекціи этой равнодъйствующей курсивными буквами: \mathcal{N}_{i} , \mathcal{F}_{i} ; тогда для каждой изъ точекъ системя можемъ написать три дифференціальныя уравненія движенія вида*):

$$m_i.x_i = \mathcal{X}_i$$
, $m_i.x_i = \mathcal{X}_i$, $m_i.x_i = \mathcal{X}_i$.

Придавая указателю и послёдовательно значенія 1, 2, 3, и получнит эт дифференціальних уравневій движенія системы несвободних матеріальних точекь.

^{*)} Вводимъ курсивния однам для мого, чидом равиодойствующую данныхъ силъ и реакцій, приложенныхъ къ почнъ $M_{\tilde{z}}$ ясно опличить отъ равнодъйствующей одныхъ данныхъ силъ, приложенныхъ къ впой почнъ.

§ 8. "Возножныя первипшенія" или "виртуальныя отнлоненія" почень системи.

Въ винетикъ точки ин различали новерхности гладкія (безъ тренія) в поверхности негладкія (съ треніемъ), нодобиниъ же образомъ и въ кинетикъ системи точекъ ма можемъ раздёлить свяви на два класов: связи идеольния и связи съ вреніемъ.

Чтобы установить различіе между связями этихь двухъ илассовъ "введенъ новое понятіе о "возможных перемпщентях " или "вирмуальных ошилонентях " точекъ системи

"Возможное перемижение" кам "виржусльное отклонение" свободной матеріальной точки есть всякій безконечно малей векторь, представляющій безконечно малое отклоненіе точки оть положенія,

представляющій обвиснечно малов откловенів точки от положевія, ев занимаємаго.

"Возможнов перемпивнів" точки М (хі, ч, ч, ч,), будейь обо-

all SS de SS de Mi

Черкека 75.

Всяв же точка находится на повержности $\{(x,y,\pm)=0\}$ (черт. 76), то "возможных перемищеніемъ"

им назнаемь такое безконечно малое переизменіе, проекцім котораго удовлетворяють уравненів:

[&]quot;TROPETHY " HAS MERAHNEA" 4 71 BOOF H B NEWRICKIH

Раздвияя обв части этого уравненія на

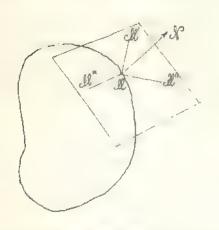
и замічая, что cosinus'я угловь, образуемихь кормалью 🔏 къ

получииз:

откуда сладуеть, что

T. 0., 410

Такнив образонь "возможное перемпщеніе" точки, находящей-



Tepnexa 76.

ся на поверхностя, есть всякое безконечно - малое отклоненіе отъ положенія, ев занимаємаго, въ касамельной плоскоски.

Когда точна находится на кривой ливін, уравненія которой:

$$f_1(x,y,x) = 0$$
,
 $f_2(x,y,x) = 0$,

то "возможными перемляемівми"

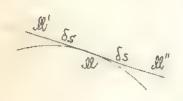
точки ма называемь такое безконечно-малое перемащение, проек-

$$\frac{\partial f_{x}}{\partial x} \cdot \delta x + \frac{\partial f_{y}}{\partial y} \cdot \delta y + \frac{\partial f_{y}}{\partial x} \delta x = 0,$$

$$\frac{\partial f_{x}}{\partial x} \cdot \delta x + \frac{\partial f_{y}}{\partial y} \cdot \delta y + \frac{\partial f_{y}}{\partial x} \delta x = 0.$$

Эти деа уравненія виражають, что "возможное перемищеніе" должно соспавлять прамие угля съ пормалями из обймиз поверхпостямь, опредбляющим кривую; слёдсвательно, "возможное перемёщеніе" точки, находящейся на кривой, есть всякое безконечно малое отклошеніе отъ положенія, ев закимаємаго, по кссомельной на кривой (черт. 77).

Очевняю, что перемёщеніе бр. точки, находящейся на поверхности или на кривой, строго говоря, не есть возможное перемёщеніе*), поэтому бр. часто называють иначе. "виржуольным с



ожилоненіся точки; но погравность, которую им дёлаемь, считая это перемаженіе возможным, будеть безконечно малою величиною не ниже второго порядка.

Тернек 77. Пусть имћем систему точект, связанем кинематическое связью:

Обозначниъ базнонечно малыя неремёщенія: точки M_1 черезь δS_1 : его проекцін черезь δx_1 :, δy_1 , δx_2 , .: точки M_2 черезь δS_2 него проекцін черезь δx_2 , δy_2 , δx_3 , и г.д.; наконець, точки M_2 черезь δS_3

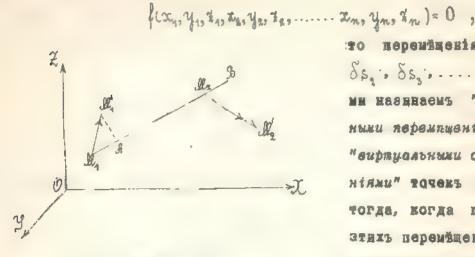
Въ томъ случат, когда точки системи свободии, какови бы ни были эти безмонечно-малыя перемёщенія, ми называемъ муз

$$f(x+\delta x,y+\delta y,z+\delta x) = \frac{1}{4} \left(\frac{\partial^2 f}{\partial x^2} \cdot \delta x^2 + \frac{\partial^2 f}{\partial y^2} \cdot \delta y^2 + \frac{\partial^2 f}{\partial x^2} \cdot \delta x^2 + \frac{\partial^2 f}{\partial x^2} \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta x + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial y} \cdot \delta y \cdot \delta x \right) + \cos \omega x \cdot \delta^{2} u \beta u \cos \omega x \cos \omega x \cdot \delta x \cdot \delta x + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta y \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta x + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial y} \cdot \delta y \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta x + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial y} \cdot \delta y \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta x + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial y} \cdot \delta y \cdot \delta x \cdot \delta y + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta x \cdot \delta x + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial y} \cdot \delta y \cdot \delta x \cdot \delta x + 2 \cdot \frac{\partial^2 f}{\partial x \cdot \partial y} \cdot \delta x \cdot \delta x$$

укозанные члени и виракають величину мого наруженія данной связи, коморимь ми пренворегаемь, разсматривая возможное перештивнів мочни, находнивася на повержности.

^{*)} Въ случан посерхносии ни импень:

"возможными первипшеніями" вли "виртивльными отклоненіями". Воли же система несвободна, именю подчинена одной ческой связи:



то переивнения: бр. г. 85, . 85, 85n ми назинаемъ "возможными перемищеніями"ням неиртуальными отклоненіями" точекь системи тогда, когда проекцін Зтихь перемёщеній удовлетворяють уравненію

или короче:

$$\sum_{i=1}^{n} \left(\frac{\partial f}{\partial x_i} \delta x_i + \frac{\partial f}{\partial y_i} \delta y_i + \frac{\partial f}{\partial x_i} \delta x_i \right) = 0 \qquad (4)$$

Для примпра возьнемъ сестему, состоящую изъ двухъ точекъ М, и М., , связанняхь стержаемь длини в (черт. 78). Уравненіе кинематической связи:

$$(x_1-x_1)^2+(y_1-y_1)^2+(x_2-x_1)^2-\ell^2=0$$
.

Проекцін "возможных в перемященій" точекъ Щ и М, , соглясно уравненію (4), должин удовлетворять уравненію:

-(x=x,).8x-(y=y,)8y=(x=x)8x+(x=x,).8x+(y=y,)8=+(x=x,)2=0; (4) откуда:

$$(x_2-x_1).\delta x_1+(y_1-y_1)\delta y_1+(x_2-x_1)\delta x_1=(x_2-x_1)\delta x_2+(y_2-y_1)\delta y_2+(x_2-x_1)\delta x_2\ .$$

Разделимь обё части этого равенства на 🦑

Такъ накъ множители

равни cosinus' амъ угловъ, которие прямая $\mathcal{M}_{1}\mathcal{M}_{2}$ составляетъ съ осями координатъ, то изъ уравненія (4) имвемъ:

Такинъ образонъ въ разсматриваемонъ случай "возможния перемпиенія" точенъ M_{χ} и M_{χ} будуть всякія безколечно — малыя перемъщенія, проекція которыхь на направленіе стержня разни между собою.

Если въ системв существуеть не одна кинематическая связь, в имсколько, то каждая изъ нихъ даетъ для проекцій возможныхъ
перемищеній точекъ системи условіе вида (4) *).

Совокупность "возможных в перемищеній" или "виртуальных о стилоненій" точек системи образуеть "возможное перемищеніе" или "виртуальное отклоненіе" самой системи.

"Возможнымо перемъщеніемо" или "виртуальнымо ожилоненіемо" свободнато твердаго тала, которое на разсматриваемо, како венечно малое отклоненіе тала ото положенія, имо ванимаемаго.

Ебли твердое тёло ниветь неподвижную точку, тогде "вовможнымь перемощеніемь" будеть повороть на безконечно малий уголь, вокругь любой оси, проходящей черезь неподвижную точку.

Если тэло виветь неподвижную ось, тогда "воеможное переманеніе" будеть повороть на безконечно мальй уголь вокругь этой осн.

^{*)} Граннянів (4) для провицій возможных первыкценій импвыг мисто и могда, когда уравивнів связи f-0 осдержить время t явника осразоми

§ 4. Идеальныя сеязи и сеязи съ тренівиф.

Составниъ вираженіе для сужны работь реакцій селен (1) на "возможномъ перемёнскім" системи.

а проекція вка:

$$X^{(i)}, Y^{(i)}, Z^{(i)}, X^{(i)}, Y^{(i)}, Z^{(i)}, \dots, X^{(i)}, Y^{(i)}, Z^{(i)}$$

Элементарная работа реакція 🏋 связи на "пвозможномъ перемъщенім" точки 🦓 веразвася така:

а сумма работь реанцій на возможном перемёщенім системи будеть:

$$\sum_{i=1}^{i=n} (\mathbf{X}_{i}^{(i)} \delta \mathbf{x}_{i} + \mathbf{Y}_{i}^{(i)} \delta \mathbf{y}_{i} + \mathbf{Z}_{i}^{(i)} \delta \mathbf{x}_{i}) = \sum_{i=1}^{i=n} \mathcal{R}_{i}^{(i)} \delta \mathbf{x}_{i} \cos(\mathcal{X}_{i}^{(i)} \delta \mathbf{x}_{i}) \qquad (5)$$

Опредпленіе.

Связь назнаается идвольною, когда сумма работь ся реакцій на всякихь "возможныхь переміщеніяхь" точекь системи равна нули, въ противномь случай связь назнавется связью съ премівмь.

Воспользувися опредёленіемь идеальной связи для полученія провицій зя реакцій на различния точки системы.

Для идеальной связи, согласно опредёленію, имаємь изъ уравнемія (5).

$$\sum_{i=1}^{n} (X^{(i)} \delta x_i + Y^{(i)} \delta y_i + Z^{(i)} \delta y_i) = 0 \dots$$
 (6)

Проекцін возможныхъ переміщеній при существонавін связи:

$$d(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n) = 0$$
 (1)

должим удовлетворять уравненію (4):

$$\sum_{i=1}^{n}(\frac{\partial f}{\partial x_{i}}\delta x_{i}+\frac{\partial f}{\partial y_{i}}\delta y_{i}+\frac{\partial f}{\partial x_{i}}\delta x_{i})=0.$$

Унножних об'й части этого уравненія на накоторый множитель , который пока остается неопредёленными:

Вычитая уравнение (7) взъ уравнения (6), находимъ:

$$\sum_{i=1}^{n} \{ (\mathbf{X}^{(i)} - \lambda \frac{9\ell}{9x_i}) \delta x_i + (\mathbf{Y}^{(i)} - \lambda \frac{9\ell}{9y_i}) \delta y_i + (\mathbf{Z} - \lambda \frac{9\ell}{9x_i}) \delta x_i \} = 0$$
 (8)

Изъ 3 и проекцій возможняхъ перешъщеній δx_i , δy_i , δx_i , δx_i , δy_i , δx_i , въ силу уравненія (4), одна, напришъръ, δx_i , есть функція остальнихъ, которымъ можемъ данать произвольныя безконечно малыя значенія *). Дадимъ λ такое значенів, чтоби въ уравненія (8) множитель при δx_i , равнялся нули:

т.е. положина:

$$\lambda = \frac{\mathbf{X}^{(0)}}{94};$$

TOPAS Y HACL OCHARGICS

$$(\mathbf{Y}^{(1)} - \lambda \frac{9l}{9y}) \cdot \delta y + (\mathbf{Z}^{(1)} - \lambda \frac{9l}{9x}) \delta x + (\mathbf{X}^{(2)} - \lambda \frac{9l}{9x}) \delta x + (\mathbf{Y}^{(2)} - \lambda \frac{9l}{9y}) \delta y + \dots + (\mathbf{Z}^{(n)} - \lambda \frac{9l}{9x}) \delta x = 0.$$
 (8)

^{*)} Предполагаемой, что координата x_i еходить ет ураенение (1): если он ур-те (1) не содержало x_i , ни езили он за жевисиную проекцію одну изъ величинь бу, , δz_i , δx_i ... δx_n . для которой соотептотеующай координата входила он въ ур-те (1).

Въ самонъ дёлё, положинъ бу, же равно нулю, в всё остальиня бу, , бъд , бу, равны нулю, тогда получимъ:

и, :слидовательно, должно бить:

воложимъ затвиъ δx_1 не равно нули, за $\delta x_2 = \delta y_2 = \cdots = \delta x_m = 0$; найдемъ:

Такимъ образомъ получаемъ слёдующія вираженія для проектий реакий идеальной связи: $f(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots x_n) = 0$:

$$X^{(i)} \stackrel{?}{\sim} \stackrel{?}$$

гдв 1 = 1, 2, 3, т.

Мы нашли такимъ образомъ, что всё проекціи реакцій вирамаются частнеми пронаводнеми отъ вираженія связи по соотвётствующимъ координатамъ, умноженнеми на одинъ и тотъ же множитель.

Вайдя выраженія проекцій реакцій, можень написать дифференціальныя уравненія движенія системи, подчиненной одной идеальной связи, виражавной уравненівмь (1)

$$A(x_1, y_1, x_2, x_3, \dots, x_n) = 0$$

$$m_i x_i^i = X_i + \lambda \frac{\partial x_i}{\partial x_i},$$

$$m_i x_i^i = X_i + \lambda \frac{\partial x_i}{\partial y_i},$$

$$m_i x_i^i = Z_i + \lambda \frac{\partial x_i}{\partial x_i},$$

$$(10)$$

гда v = 1, 2, 3 . . . м ; или:

$$m_{1} \mathbf{z}_{1} = \mathbf{Z}_{1} + \lambda \frac{3 \cdot \mathbf{z}_{1}}{3 \cdot \mathbf{z}_{1}},$$

$$m_{2} \mathbf{z}_{1} = \mathbf{Z}_{1} + \lambda \frac{3 \cdot \mathbf{z}_{1}}{3 \cdot \mathbf{z}_{1}},$$

$$m_{2} \mathbf{z}_{1} = \mathbf{Z}_{1} + \lambda \frac{3 \cdot \mathbf{z}_{1}}{3 \cdot \mathbf{z}_{1}},$$

$$m_{3} \mathbf{z}_{1} = \mathbf{Z}_{2} + \lambda \frac{3 \cdot \mathbf{z}_{1}}{3 \cdot \mathbf{z}_{1}},$$

$$m_{3} \mathbf{z}_{1} = \mathbf{Z}_{3} + \lambda \frac{3 \cdot \mathbf{z}_{1}}{3 \cdot \mathbf{z}_{1}},$$

$$m_{3} \mathbf{z}_{3} = \mathbf{Z}_{3} + \lambda \frac{3 \cdot \mathbf{z}_{1}}{3 \cdot \mathbf{z}_{1}},$$

$$m_{3} \mathbf{z}_{3} = \mathbf{Z}_{3} + \lambda \frac{3 \cdot \mathbf{z}_{1}}{3 \cdot \mathbf{z}_{1}},$$

Очевидно, если какая либо координата, напримёръ, $\frac{1}{3}$, не входить въ уравненіе связи, то соотвётствующій члень не вой-

3n уравненій (10) и уравненіе (1) послужать намь для нахожденія (3n+1) вензвёстныхь, 3n координать и множителя λ

Воли система подчинена не одной, за & (& < 3m) идеоль -

$$\begin{cases}
f_{1}(x_{1}, y_{1}, x_{1}, x_{2}, \dots x_{n_{1}} y_{n}, x_{n}) = 0, \\
f_{2}(x_{1}, y_{1}, x_{1}, x_{2}, \dots x_{n}, y_{n}, x_{n}) = 0,
\end{cases}$$
(11)

тогда маждая идеальная связь ожазиваеть на точки системв реакців, проекція которых виражаются но формуламь (9), причемь иножитель λ для различних связей имбеть, вообще говоря, фозимя визчемія: λ_4 , λ_2 , λ_n

Поэтому дифференціальныя уравненія движенія точекъ несвободной системи въ общекъ случей будуть Зуг уравненій:

$$m_{i} \mathcal{L}_{i}^{i} = \mathbf{X}_{i} + \lambda_{i} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} + \lambda_{2} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{k} \frac{\partial f_{k}}{\partial x_{i}}, \\ m_{i} \mathcal{L}_{i}^{i} = \mathbf{Y}_{i} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{i}}{\partial y_{i}} + \lambda_{2} \frac{\partial f_{k}}{\partial y_{i}} + \dots + \lambda_{k} \frac{\partial f_{k}}{\partial y_{i}}, \\ m_{i} \mathcal{L}_{i}^{i} = \mathbf{Z}_{i} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{k}}{\partial y_{i}} + \lambda_{2} \frac{\partial f_{k}}{\partial z_{i}} + \dots + \lambda_{k} \frac{\partial f_{k}}{\partial y_{i}}, \\ \end{pmatrix}$$

$$(12)$$

гда 1 = 1, 2, 3, п.

3 п уравненій (12) вийстй съ k уравненіями (11) послужать намь для нахожденія (3 n+k) венявйстныхь: 3 n координать и k множителей $\lambda_1, \lambda_2, \ldots \lambda_n$.

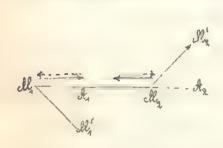
Общій методо для инжетрированія уравненій (12) состанть въ слёдующемъ: исключаемъ неъ уравненій (12) множители λ_1 , λ_2 , въ получення такниъ образонь 3n-k уравненій вийсто k накниъ любо координать подставляемь тё ниъ вираже — нія черевь остальния 3m-k косрдинать, котория найдемъ явъ уравненій (11); такниъ образонь получаемь 3n-k дифферевъ піальних уравненій второго порядка съ 3m-k невзийстнями координатами; для этихъ уравненій находимъ 6m-2k интегралавь, которие будуть содержать 6m-2k постояннихь произ-

вольных; для опредаленія иль должна бить вавёстин начальных положеніх и начальных скорости точека системв, т.е. положенія и скорости точека ва накоторий момента $t = t_0$; причема обысновенно полавають $t_0 = 0$; найдя нав этих интеграловь 3m - k координать, мака функція ста времени, остальния k координать найдемь уже простой подстановкой , ва имающіяся для ниха выраженіх.

Замётнит, что, если система подчинена к связямь, то им можемь задать произвольно для момента t, только 3.м - к координать, остальныя к координать найдутся изъ уравненій (11), стнесенних къ моменту t, ; также и для скоростей въ моменть t, можемь водать произвольно только 3.м - к проекцій, ка остальныя к проекцій скоростей найдутся изъ к уравненій вида (2), виражающимь условія для скоростей, :- также
стнесеннихь къ моменту t,

Когда координата Точекъ система будутъ найдена, какъ функців времени, ма можемъ найти значенія множителей λ_1 , λ_2 , ... λ_1 съ помощью макихъ либо k уравненій наъ 3m уравненій (12), подставивня въ нихъ вийсто моординать извёстния функців времени, а затёмъ уже легко опредёлить величниу и направленіе ражців маждой связи на маждую точку.

Какь примпръ идеальныхъ связой, разсистрикъ стержень, сое-



Lepudza 79.

реакціи стержня Я, и Я, равни и противоположни, а проекціи возможних переивщеній М.Д. и М.Д. и м. М.Д. на направленіе стержня равни между собою (черт. 79):

поэтому, сумма работь реакцій разна нулю:

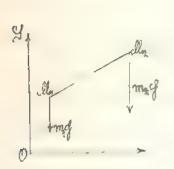
Здёсь Я, и Я, имёнть противоноложные знакт.

Уравневіе : овявя:

следонательно, проекція разкцій выразятся формулами:

$$X^{(2)} = 2\lambda \cdot (y_1 - y_2),$$
 $X^{(2)} = 2\lambda \cdot (y_1 - y_2),$
 $X^{(2)} = 2\lambda \cdot (x_1 - x_2);$
 $X^{(2)} = 2\lambda \cdot (x_1 - x_2),$
 $X^{(2)} = 2\lambda \cdot (y_1 - y_1),$
 $X^{(2)} = 2\lambda \cdot (y_1 - y_2),$

Такичь образовь, дифференціальная уравненія движенія въ вертикальной плоскости двух в вяжелых вочень, сеязанных смержиемь, если вертикальную плоскость, въ которой происходить движенів, принять за плоскость ЗСУ и ось ОУ направить по вертикали вверхь (черт. 80), будуть:



$$m_{x_{1}} = 2\lambda \cdot (\alpha_{1} - \alpha_{2}),$$
 $m_{y_{1}} = -m_{y_{1}} + 2\lambda \cdot (y_{1} - y_{2}),$
 $m_{x_{1}} = 2\lambda \cdot (x_{1} - x_{2}),$
 $m_{x_{2}} = -m_{x_{1}} - 2\lambda \cdot (y_{1} - y_{2}).$

Свободное твердое тёло не разсиятринаемъ, какъ онстену матеріальныхъ точекъ, соединенияхъ стержнями, слёдо-

чиненную идеальных связямь.

Замётимъ, что матянутая мить, связывающая двё матеріальмия точки, такъ же, какъ и отержень, представляеть примёрь идеальной связи.

Въ томъ случей, когда всё иннематическія связи наи только нёкоторня нав них не будуть идеальными, въ правня части дифференціальних уравненій (12) ин должны ввести проекціи силь премія, соствётствующихь неидеальнымь овнаямь.

§ 6. Уравнянія равновноїя системы матеріальных точекі.

Уравненія расносисія получаются изъ уравненій движенія, если положить ускоренія точекъ равнами нулю. Такимъ образомъ, уравненія равновёсія системи сеободних точекъ, на основанім уравненій (А), будуть 3 м уравневій:

$$X_i = 0$$
, $Y_i = 0$, $Z_i = 0$ (13)

Изъ этихъ Зто уравненій можемь опредёлить Зто мосрдинать, опредёляющихъ положеніе равновёсія системи при данных силахъ. Уравненія (12) могуть нийть не одну, за нёсколько совокупностей вещественных морней; каждой такой совокупности соствётствуеть положеніе равновёсія системи; въ этомь случай система при дёйствім давныхь силь можеть занимать либое изъ найденних положеній.

Если система подчинено кинемошическими сенений, тогда уравненія равновёсія ея, на основаніи уравненій (%), предотавятся, вообще говоря, въ вида

гда і= 1, 2, 3, п.

Всян система подчинена № идеольных сеязямъ, выражаемямъ уравненіями (11), то уравненія равновёсія ея, на основанім уравненій (12), будуть вида:

гда 1- 1, 2, 3, ... т.

Изъ этихъ $8 \sim$ уравненій и k уравненій связей, при данинхъ силахъ ин можемъ найти $3 \sim + k$ ненавёствихъ: $3 \sim$ коордипатъ точекъ системи въ ноложенім равновёсія и k множителей: λ_1 , λ_2 , λ_3 , λ_n ; зная величини этихъ множителей, легко уже опредёлить разкціи, котория сказивають связи на точки системи въ положенім равновёсій.

PRABA IV.

HAYANO BOSNORRUXT HEPENBREHIR H HAYANO R ARANBEPA.

§ 1. Начало возможных теремпщеній для случая равновноій.

Возможнымо перемещенісмо наи вирпусльнымо опилоненісмо одной точки или системи точеко ми навивали во предидущей главо (во \$ 3) такое безконечно малое перемощеніє, которое не нарушаето данныхо связей, если не принимать во вимманіе нарушеній безконечно малихо второго и висшихо порядково-

Воспользуемся этимъ понятіемъ прежде всего для того, чтсбы всё уравненія равновёсія въ маждомъ случей замёнить одника навносильными ими уравноваеми.

Развистринь сначала случай одной мамеріальной мочки.

Уравненія равновісія свободной матеріальной точки представляются въ виді:

$$X=0$$
, $Y=0$, $Z=0$(1)

Уравновія равновісія точки, находящейся на новерхноств $\ell(x,y,x)=0$.

будута:

$$X + \lambda \frac{9 \frac{1}{9x}}{9x} = 0,$$

$$Y + \lambda \frac{9 \frac{1}{9x}}{9x} = 0,$$

$$Z + \lambda \frac{9 \frac{1}{9x}}{9x} = 0.$$
(2)

 $r_{A} = \lambda = \frac{3}{4}$

Уравненія равновісія точки, находящейся на кривой

$$f_{x}(x, y, x) = 0$$
,
 $f_{x}(x, y, x) = 0$.

будута:

$$X + \lambda_{1} \frac{\partial l_{1}}{\partial x} + \lambda_{2} \frac{\partial l_{2}}{\partial x} = 0 ,$$

$$Y + \lambda_{1} \frac{\partial l_{1}}{\partial y} + \lambda_{2} \frac{\partial l_{2}}{\partial y} = 0 ,$$

$$Z + \lambda_{1} \frac{\partial l_{1}}{\partial x} + \lambda_{2} \frac{\partial l_{2}}{\partial x} = 0 .$$
(3)

PAS N- AL A No As As .

Въ уравненіяхъ (1), (2) и (3) черезъ X , У , Z обо значены проекцін равнодійствующей задакаемыхъ силъ, включая въ число вхъ и силу тренія, если она существуетъ, Я , Я, , Я, реакціи соотвітствующихъ поверхностей. Вудент обозначать возможное перемещение точки, макъ и въ главе III, § 3, черезъ δx , его проекціи на координатния оси черезъ δx , δy , δx .

Мы анаемъ, что въ случай свободной матеріальной точки всё эти проекціи произвольни, когда точка находится на поверхности, возможное перемёщеніе ∑ дежить въ касательной плоокости, и проекціи его удовлетворяють уравненію

$$\frac{\partial f}{\partial x} \cdot \delta x + \frac{\partial f}{\partial y} \delta y + \frac{\partial f}{\partial x} \delta x = 0;$$
 (4)

когда же точка находится на кривой, то возможное переивненіє напрявлено по жасательной къ кривой, и проєкціи его удоваєтворяють уравненіямь:

Унножимъ уравненія равновѣсія точки маждой наъ системъ (1), (2) и (3): первое на δx , второе на δy , третье на δy и сложимъ, тогда ин получниъ какъ для точки свободной, такъ и для точки несвободной въ сиду уравненія (4) и уравненій (5), одно и по же ировненіє:

Извёстно, что трежчлень, стоящій вы лёвой части уравневіл (6), разонь произведенів:

и выражаеть работу равнодёйствующей данныхь силь, вриложенныхь къ точка, на безконачно издомъ переиздения са нав положения равновёсия.

Уравненіе (6) выражаеть начало возможных перемищаній изъ положенів равновасія для одной точки Работа равнодийствующей данных силь (вилючая и силу тренія), приложенных виз точки, на всяком возможном перешищеніи точки изъ положенія равновноїя равна нулю.

Уравненіе (6) мы получили мат уравненій равноваоія, но можно, обратно, мат уравненій (6) получить уравненія равновасія [ст помощью уравненій (4) м (5)].

Въ случай свободной точки проекціи возможнаго переміщевій δx :, δy :, δz произвольни; положими: δx не равно нулю, та $\delta y = \delta z = 0$:, тогда изъ уравненій (6) слёдуеть:

$$X-0.;$$

положимъ: δy не нуль, а $\delta x = \delta z = 0$, получаемъ:

наконе от полагая: δz не нуль, а $\delta x = \delta \eta = 0$, находимъ:

такимъ образомъ, изъ уравненій (6) вытекаютъ, какъ необходимое слёдствіе, три уравненія (1) равновёсія свободной точки:

Въ томъ случай, когда точка находится на поверхности, умножая уравнение (4) на неопредёлений пока множитель λ и свладывая съ уравнениемъ (6), получимъ:

$$(X + \lambda \frac{\partial \ell}{\partial x}).\delta x + (Y + \lambda \frac{\partial \ell}{\partial y})\delta y + (Z + \lambda \frac{\partial \ell}{\partial x}).\delta x = 0$$
 (*)

Въ силу уравненія (4) одна изъ проекцій δx , δy , δz выражается черезъ дві остальния, наприміръ, δz черезъ δx и δy , которыя оставтся произвольним, дадимъ λ такое значенію, чтобы множитель при δz въ уравненія (*) быль равень нудю:

[&]quot;TROPETRARCKAR MENAHUKA". A. II. Apog. K. B. MEMBPCKIR. J. 17.

Полагая затама: Ож не нуль, а 🗦 () , нолучаема:

наконовъ, нолагая бу не нуль, находина:

$$y + \lambda \frac{gf}{gy} = 0$$
.

Ми получень, такимь образомь, уравненія (2), какь необходимое слёдствіе уравненій (6) а (4).

Всли точка находится на кривой, умножаемъ первое изъ уравненій (5) на λ_q , второе на λ_q , причемъ λ_s и λ_q величина пома неопредбления, складинаемъ съ уразненівми (8), получаемъ:

$$(X+\lambda,\frac{1}{2x}+\lambda,\frac{9k}{2x}).\delta x+(Y+\lambda,\frac{9k}{2y}+\lambda,\frac{9k}{2y}).\delta y+(Z+\lambda,\frac{9k}{2x}+\lambda,\frac{9k}{2x}).\delta x=0$$
 (**)

Въ силу уравненій (5) двй нет проеквій бх , бу , бу выражаются черезъ третью, наприміръ, бу и бу черезъ бх , которая остается произвольною; дадимъ ' в ј такія значенія, чтоби мискители при бу и бу въ уравненіи (**) равнялись нуль

$$Y + \lambda_1 \frac{9f_1}{9y} + \lambda_2 \frac{9f_2}{9y} = 0,$$

$$Z + \lambda_1 \frac{3f_2}{9x} + \lambda_2 \frac{9f_2}{9x} = 0;$$

тогда и множитель пру бж долженъ равняться нули:

Ми получнит мат уравненій (6) и уравненій (5) уравненія (8).

Нав всего сказаннаго можемы сдёдать слёдунщее заключение: уравнение (6) расносильно каждой изы опстемы (1), (2) и (3) уравнений равновисия матеріальной точки. Оно виражаеть месоходимов и доспаночное условіе равновасія точки, если принять во винивніе: произвольность проежній возможнаго перемащенія вы случай свободной точки, уравненіе (4), - когда точка находится на поверхности, и уравненія (5) - когда точка находится на вривой.

Перевдень въ сисмени матеріальных точекь.

Въ § 5 глави III били виведени уравнения равновногя, какъ въ случав системи свободных в матеріальных точекъ:

$$X_1 = 0$$
, $X_2 = 0$, $Z_3 = 0$ (7)

($i=1, 2, 3, \ldots$), такъ и въ случав системи несеободимът матеріальнить точекъ, исдинеенной k, k < 3n) идеальных связямъ:

$$f(x_1, y_1, x_1, x_2, \dots, x_n = 0),$$
 $f(x_1, y_1, x_2, \dots, x_n = 0),$

$$X_{i} + \lambda_{i} \frac{\vartheta_{i}}{\vartheta_{x_{i}}} + \lambda_{i} \frac{\vartheta_{i}}{\vartheta_{x_{i}}} + \lambda_{i} \frac{\vartheta_{i}}{\vartheta_{x_{i}}} + \dots + \lambda_{i} \frac{\vartheta_{i}}{\vartheta_{x_{i}}} = 0,$$

$$Y_{i} + \lambda_{i} \frac{\vartheta_{i}}{\vartheta_{x_{i}}} + \lambda_{i} \frac{\vartheta_{i}}{\vartheta_{x_{i}}} + \dots + \lambda_{i} \frac{\vartheta_{i}}{\vartheta_{x_{i}}} = 0,$$

$$Z_{i} + \lambda_{i} \frac{\vartheta_{i}}{\vartheta_{x_{i}}} + \lambda_{i} \frac{\vartheta_{i}}{\vartheta_{x_{i}}} + \dots + \lambda_{i} \frac{\vartheta_{i}}{\vartheta_{x_{i}}} = 0,$$

$$(8)$$

Всли связи не вделльня, то проекцін силь тревія доляли бить включени въ нервие члени этихь упавненій.

Знаемъ, что въ случай системи свободных матеріальных точекъ проекців возможных переміщеній точекъ системь \mathcal{I}_{x_1} , \mathcal{I}_{y_n} , \mathcal{I}_{x_n} , продзвольня, а въ случай

системы несвободных матеріальных точекь, подчиненной & вымеуказавним связямь, проекців эти должны удовлетворять & уравненіямь:

$$\sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} \delta x_{i} + \frac{\partial f_{i}}{\partial y_{i}} \delta y_{i} + \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} \delta x_{i}) = 0,$$

$$\sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} \delta x_{i} + \frac{\partial f_{i}}{\partial y_{i}} \delta y_{i} + \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} \delta x_{i}) = 0,$$

$$\sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} \delta x_{i} + \frac{\partial f_{i}}{\partial y_{i}} \delta y_{i} + \frac{\partial f_{i}}{\partial x_{i}} \delta x_{i}) = 0.$$
(9)

Умноживь уравненія равновісія системв, именно уравненія (7), когда система свободна, уравненія (8), когда система несвободна, соотвітственно на δx_i , δy_i , δz_i , складвнаемь ихъ для всёхь значеній $i = 1, 2, 3, \dots$ принимая при этомъ во внимавіе, въ случай несвободной системь, уравненія (9), получаемь какъ для свободной, такъ и для несвободной системь одно и то же уравненіе:

$$\mathbf{X} \delta \mathbf{x}_{1} + \mathbf{X}_{2} \delta \mathbf{x}_{1} + \mathbf{X}_{2} \delta \mathbf{x}_{2} + \mathbf{Y}_{2} \delta \mathbf{y}_{2} + \mathbf{Z}_{3} \delta \mathbf{x}_{3} + \mathbf{Z}_{5} \delta \mathbf{x}_{5} + \mathbf{$$

или короче:

$$\sum_{t=1}^{n} (\mathbf{X}_{t} \delta x_{t} + \mathbf{Y}_{t} \delta y_{t} + \mathbf{Z}_{t} \delta x_{t}) = 0 .$$
 (10)

Уравненіе (10) выражаеть начало возкожных перемпценій изъ положенія равновлоїя системы матеріальных точекь:

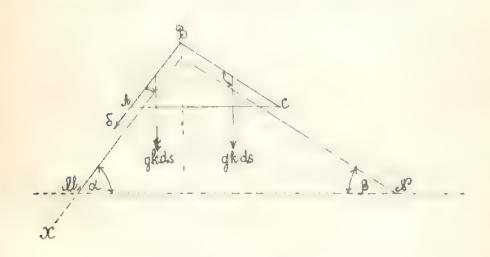
Сумма работ данных силь (и силь тренія), приложенных вы точкамь системы, на всяних возможных перемищеніях системы изъ положенія равловисія равна нулю.

Уравненіе (10) им вывели изъ уравненій равновісія. Обратно, принимая во вниманіе произвольность проекцій возможнихь переинщеній ві случай системи свободнихь точекь, им выведемь уравненіе равновісія (7) изъ уравненія (10), а въ случай системи
несвободнихь точекь, приміняя способь неопреділенних множите-

лей, подобно тому, какъ на дёлали выше въ случай одной точки, получить уравненія равновісія (8) изъ уравненія (10) съ помощью уравненій (9).

Такниъ образонъ, уравневіе (10) равносильно или системъ уравневій (7) или системъ уравневій (8) и виражаєть условів, нвобходимоє и достаночноє для равновісія системь.

Примъръ. Найти условіє, при которомъ будеть находиться въ равновёсім тяжелая нить однородной плотности, помёщенная на двухъ прямыхъ, составляющихъ уголь въ вертикальной плоскости.



Tepment 81.

Пусть С и р (черт. 81) будуть угла, которые данныя прямня составляють съ горизонтомъ.

Обозначимъ возможное перемъщеніе нити, напримъръ, вийво, черезъ от ту же величину будеть нивть соотвётствующее перемъщеніе маждой точки нити.

возьмень элементь длини ds части вити Ah . всям к плотность нити, то масса этого элемента будеть k ds;, а вась k ds q.

Работа этой снян на возможномъ перемъщения S будетъ k ds q S sm α . a сумма работъ для всъхъ элементовъ части M выразится такъ: S k q since Σ ds - S k q since Δ B.

Возьмень элементь длине (15 части инти ВС . Работа его віда на возножномь переміщенім будеть:

REDRE, MODE, RECEN

Такимъ образомъ, вся работа вёса нити на возможномъ переміщенія ея б будеть:

Для равновёсія нети необходимо:

Такъ какъ 8 ., & и у не нули, то для равновъсія веобисдино, чтоби:

Это условіє виражаєть, что конци нити ж и С должив лежать на одной горизонтальной прямой.

\$ 2. Hayano o' Anamospa *).

Начало д'Аланбера позволяеть всякій вопрось о денженіи свести нь вопросу о равновноїм.

Д'.Аламберъ ввелъ вовое понятіе о сили инерція.

Силот инерціи для данной матеріальной точки называють силу, которая по величний равна произведенію масси на ускореніе точки и направлена въ сторону, противоположную этому ускоремію **).

^{*)} D'Alembert, "Traitè de Dynamique" 1743.

^{**)} Замишив, что сила, ровная и прямо претивоположной сили инерціи, назаваєтей д в и к и щ в ю с и л с ю .

Такимъ образовъ, проекціи силы инерціи на координативи оси или єм составлявція по координативив осямъ *) будута:

Навыстныя намъ дифференціальния уравненія движенія лючки можно представить вы такомъ видь: если точка свободна:

$$X - m \cdot x^{3} = 0,$$

 $Y - m \cdot x^{3} = 0,$
 $Z - m \cdot x^{4} = 0.$ (11)

Если точка остается на данной поверхности $\{(x, y, z) : 0$,

$$X - mx' + \lambda \frac{\partial f}{\partial x} = 0,$$

$$Y - my' + \lambda \frac{\partial f}{\partial y} = 0,$$

$$Z - mx' + \lambda \frac{\partial f}{\partial x} = 0.$$
(12)

Если точка находится на данной кривой $f_1(x,y,x)=0$, $f_2(x,y,x)=0$.

$$X - m \times + \lambda_{1} \frac{\partial f}{\partial x} + \lambda_{2} \frac{\partial f}{\partial x} = 0,$$

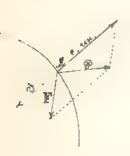
$$Y - m y'' + \lambda_{3} \frac{\partial f}{\partial y} + \lambda_{3} \frac{\partial f}{\partial y} = 0,$$

$$Z - m \times + \lambda_{3} \frac{\partial f}{\partial x} + \lambda_{3} \frac{\partial f}{\partial x} = 0.$$
(13)

^{*)} Сила инерціи можеть онть разложена майже на фев моніл взаимно перпендикулярния составляюція, из хеторым водна — к а с а т в л в н а л, равная по величини $m/\frac{d\sigma}{dU}$ и направлентная по насательной къ травиторіи точки въ стороку противономожную спорости: фругая — н о р м а л в н а м , равная по величинь m σ , гдь σ радіусь крививни правиторіи, и неправленная по кормали къ травиторіи въ стороку вя випуклости эта вторая светавляющая, вчевидно, есть центрооживая вила.

Въ лёвехъ частяхъ уравненій (11), (12) в (13) ме нивемъ сумме проекцій: заданаемой сили, или равнодействующей заданает инхъ силь, сили инерніи и, въ случай несвободной точки, реактій.

Назовень равнодайствунную задаваемой силь (или задаваемежь силь) и силы инерціи померянною силою и обозвачань буквою (черт. 82). Очевидно, проекція потерянной силь на коорливатана оси будуть:



Такимъ образомъ, уравненія движенія (11), (12) в (13 могутъ бить маписани въ

Чержель 82.

$$\begin{array}{c}
\mathbb{P}_{x} + \lambda_{1} \frac{3f_{1}}{9x} + \lambda_{1} \frac{3f_{2}}{9x} = 0, \\
\mathbb{P}_{y} + \lambda_{1} \frac{3f_{1}}{9y} + \lambda_{2} \frac{3f_{2}}{9y} = 0, \\
\mathbb{P}_{x} + \lambda_{1} \frac{9f_{1}}{9x} + \lambda_{2} \frac{3f_{2}}{9x} = 0.
\end{array}$$
(13)

Сравнивая уравненія (11), (12) и (13) съ уравненіями равновёсія (1), (2) и (3), заижчасиь, что первыя отличаются ота послёднихь только тёмь, что въ нихъ входить, вийсто жа-

даваемой сили, сила потеряниая.

Такимъ образомъ, уравненія (11), (12) и (13) въ каждый моментъ могутъ быть разсматриваеми, какъ уравненія разновісія потерянной силв.

Они виражають начало д Аланбера въ случая одной точки:

При движеніи матеріальной точки въ каждый момент времени потерянная сила или равна нулю, всли точка свободна, или уравновищивается реакцівй повержности или кривой, всли точка несеободна.

Распространицъ это начало на случай сислемы материальныхъ

Дифференціальныя уравненів движенія системы точекь могуть бить написани въ видё 3 уравненій:

$$X_{i} - m_{i} x_{i}^{i} = 0,$$

$$Y_{i} - m_{i} y_{i}^{i} = 0,$$

$$Z_{i} - m_{i} x_{i}^{i} = 0.$$
(14)

(гдв 1 - 1, 2, 3, . . . п), если система свободна, и въ виде:

$$X_{i} - m_{i} x_{i} + \lambda_{i} \frac{\partial L}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{i} \frac{\partial L}{\partial x_{i}} = 0,$$

$$X_{i} - m_{i} y_{i} + \lambda_{i} \frac{\partial L}{\partial y_{i}} + \dots + \lambda_{i} \frac{\partial L}{\partial y_{i}} = 0,$$

$$Z_{i} - m_{i} x_{i} + \lambda_{i} \frac{\partial L}{\partial x_{i}} + \dots + \lambda_{i} \frac{\partial L}{\partial x_{i}} = 0,$$

$$(15)$$

(1=1, 2, 3, n), если система подчинена k (k < 3 n) связямь:

когда эти связи не идеальния, проекція силь тренія должни бить включени въ первие члени уравненій (15).

Потерянную силу въ точкъ \mathcal{M}_i обозначимъ черевъ \mathcal{T}_i т, про-екцін ея, очевидво, будутъ:

$$\begin{aligned} & \mathcal{P}_{ix} - X_i - m_i x_i^*, \\ & \mathcal{P}_{iy} = Y_i - m_i y_i^*, \\ & \mathcal{P}_{iy} = Z_i - m_i x_i^*. \end{aligned}$$

Зп уравненій (14) и (15) могуть быть тогда написани въ вида:

$$Q_{x}=0$$
, $Q_{y}=0$, $Q_{x}=0$ (14,)

$$\left\{ \begin{array}{lll}
\mathcal{G}_{x} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{r}} = 0, \\
\mathcal{G}_{y} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial y_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial y_{x}} = 0, \\
\mathcal{G}_{y} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial y_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial y_{x}} = 0, \\
\mathcal{G}_{y} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial y_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} = 0, \\
\mathcal{G}_{y} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial y_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} = 0, \\
\mathcal{G}_{y} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial y_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} = 0, \\
\mathcal{G}_{y} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial y_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} = 0, \\
\mathcal{G}_{y} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial y_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} = 0, \\
\mathcal{G}_{y} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial y_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} = 0, \\
\mathcal{G}_{y} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial y_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} = 0, \\
\mathcal{G}_{y} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} = 0, \\
\mathcal{G}_{y} + \lambda_{1} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} + \dots & + \lambda_{r} \frac{\partial f_{x}}{\partial x_{x}} = 0.$$

Уравненія (14,) н (15,) могуть быть разсматриваемы какъ уравненія равновисія потерянних силь.

Они выражають начало д Аламбера въ случая системы матер!-

При движении системы мотеріальных вочекь въ каждый моженть времени потерянныя силы для вспхъ точекъ системы равны нулю, всли система свободна, и уравновпишваются черезъ посредство реакцій связей, всли система не свободна

🤄 3. Бачало возножных в первыпценій для случая движенія.

причёння вачало возможных перемёщемій ка потерянныма силака мы получима начало возможных перемёщемій для случая движенія.

Такъ при деиженіи мочки работа потерянной сили на возмомномъ перемёщенія точки неъ положенія, которое она занимаєть въ жакой-либо моченть времени, будеть равна нуль, какъ въ случай снободной, такъ и въ случай песпободной точки; получаемъ:

HAR

$$(X-mx').\delta x + (Y-m.y').\delta y + (Z-mx').\delta x = 0.$$
 (16)

Уравновів (16) выражають "начоло возможными веремищеній для движенія мочки".

На основанім изложеннаго въ § 1 ясно, что уравненіе (16) равносильно уравненіямъ (11), (12) и (13).

Также при деижении сисжены въ каждый моменть времени сумма работь потерянных силь на всякихъ возможныхъ перемёщенівиъ точень системы изъ положеній, занимаемыхъ ими въ этотъ моменть, будеть равна нулю; - нолучаемь:

MAN

$$\sum_{k=1}^{i} \left\{ \left(\mathbf{X}_{k} - m_{i} \mathbf{x}_{k}^{*} \right) \delta \mathbf{x} + \left(\mathbf{Y}_{k} - m_{i} \mathbf{y}_{k}^{*} \right) \delta \mathbf{y}_{k} + \left(\mathbf{Z}_{k} - m_{i} \mathbf{x}_{k}^{*} \right) \delta \mathbf{x}_{k} \right\} = 0$$
(17)

Уравненіе (17) виражаеть "начало возможных в перемищеній для движенія системи".

На основаніи наложеннаго въ \$ 1 ясня, что уравненіе (17) равносильно 8 т двфференціальных уравненіямь движенія систеим (14) ж (15)

Уравненіе (17) можеть быть разоматриваемо, коко основнов уравненів воей механики, ибо изъ него могуть быть получени уравненія равновёсія и движенія, макь въ случей одной точки такь и въ случай системи точекь, а, слёдовательно, и различная свойства равновёсія и движевія, которыя наз этих уравненій виводятся.

Примпръ. Въ случав движенія тяжелой нити по двумъ наклоннимъ прямниъ (см. примвръ параграфа 1), если длину АВ (черт. 81), обозначимъ черезъ с , уравненія, виражающее начало возможнихъ перемвщеній, будетъ:

отсида сладуеть дифференціальное уравненіе движенія нити:

Обозначниъ для сокращенія письма:

тогда уравненіе движенія будеть:

Интегрируя это уравненіе, находимъ:

гдъ С и Д постоявния произвольния.

Такъ макъ мивемъ:

то для С и D получаемъ слёдующія выраженія черезъ начальная данная:

Разсмотринъ подробиво, напримаръ, тоть случай, когда въ

начальный моменть ямть движется вийво (черт.79), т.е. когда $\alpha > 0$

Тогда $C > \mathcal{D}$; если при этомъ будетъ C > 0, то скорость нити не обращается въ нуль: вся вить переходитъ на лёвую прямую SM и далее движется равноускоренно; если же будетъ C < 0; то нить сначала движется влёво, въ нёкоторий моментъ скорость ея обращается въ нуль, затёмъ вся нить переходитъ на правую прямую SM и далёе движется равноускоренно.

January W. January

примиченів. При изученім изложевнях здёсь началь и слёдующихь далёв законовь важно все время ниёть въ виду, что они
имёють иёсто не только для отдёльных изтеріальных точект,
но для всякаго тёла: твердаго, жедкаго и газообразнаго, а также и для всякой совокущности указаннях тёль; - въ этихъ случаяхъ каждый элементь тёла заміняется матеріальной точкой,
масса которой разна массё элемента, а поэтому число точекъ снстеме безконечно велико (м-мэ) и масса каждой точки безковечно мала.

Вийсто декартових координать: x_1 , y_1 , x_2 , x_2 , . x_n часто употребляются другія переміння велични, спреділяюція положеніе системы.

PAABA V.

SANORE ABURRHIA DEHTPA HREPAIR

(или "ваконъ движенія центра тяжести").

\$ 1. Общій законь движенія центра инерцій.

Цениром имерціи системы матеріальных точекъ называется теометрической точка, координаты которой x_e , y_e , x_e , выряжантся слідующими формулами:

$$x_{c} = \frac{\sum_{i=1}^{m_{i}} m_{i} x_{i}}{\sum_{i=1}^{m_{i}} m_{i} y_{i}},$$

$$x_{c} = \frac{\sum_{i=1}^{m_{i}} m_{i} y_{i}}{M},$$

гда $\mathcal{M} = \sum_{i=1}^{n-1} m_i$ всть "масса оножены", равная сумий массь всёхь точека системи.

Такой же видъ нивить формули для координать центро плиесми, если подставить въ нихъ вийсто вйса р, равное ему произведение ти о и сократить на о ; степда слёдуеть, что гесметрическая точка, которую им назвали пентромъ инерціи системи, совпадаеть съ дентромъ тяжести той же системи, когда на точки ея дёйствують сили тяжести *).

^{*)} Всладствів этого "центри ин**ерцін^я назывании часто** "цен-

Возьмемь дифференціальния уравненія движенія системи въ

$$m_i \cdot y_i^* = X_i$$
, $m_i \cdot y_i^* = X_i$, $m_i \cdot y_i^* = X_i$. (2)

FAB 1 = 1, 2, 3, .

Здёсь курсивныя букви: \mathcal{X}_{i} , \mathcal{Y}_{i} , \mathcal{X}_{i} обовначають проекцін равнодёйствующихь всях с силь, приложенныхь къ точке \mathcal{M}_{i} - какь силь задававинхь, такь и тёхь силь (реакцій и силь
мренія), которыя являются всявдствів существованія связей, поэтому, если система точекь свободна, то:

осли же система несвободна, но нодчинена только связямъ идеальнемъ:

For
$$f_{i}=0$$
, $f_{i}=0$, ... $f_{k}=0$, ... f_{k

Складеная порознь всё дифференціальныя уравненія, содержащія проекнім на координатныя оси ОС, ОУ и ОХ, получних три уравненія:

тромь тяхести^н, по мы удерхимь первый терминь, текъ какъ въ мехапикь разонатриваются и такія системы матеріальных точекь, на комерыя аплы тяхести не дъйствують.

$$\sum_{i=1}^{2^{2}N} \mathcal{M}_{i} \mathcal{L}_{i}^{t} = \sum_{i=1}^{2^{2}N} \mathcal{L}_{0,i}^{0},$$

$$\sum_{i=1}^{2^{2}N} \mathcal{M}_{i} \mathcal{L}_{0}^{t} = \sum_{i=1}^{2^{2}N} \mathcal{L}_{0,i}^{0},$$

$$\sum_{i=1}^{2^{2}N} \mathcal{M}_{i} \mathcal{L}_{0}^{t} = \sum_{i=1}^{2^{2}N} \mathcal{L}_{0,i}^{0},$$

$$\sum_{i=1}^{2^{2}N} \mathcal{M}_{i} \mathcal{L}_{0}^{t} = \sum_{i=1}^{2^{2}N} \mathcal{L}_{0,i}^{0},$$
(*)

Изъ уравненій (1) находимь:

$$\begin{aligned} &\mathcal{U}_{c} = \sum_{i=1}^{l} m_{i} x_{i} \\ &\mathcal{U}_{c} = \sum_{i=1}^{l} m_{i} y_{i} \\ &\mathcal{U}_{c} = \sum_{i=1}^{l} m_{i} x_{i} \end{aligned}$$

откуда:

$$\begin{aligned}
& \text{dl.} x_0^1 = \sum_{i=1}^{n} m_i x_i^1, \\
& \text{dl.} y_0^1 = \sum_{i=1}^{n} m_i y_i^1, \\
& \text{dl.} x_0^1 = \sum_{i=1}^{n} m_i x_i^1;
\end{aligned}$$

и далъе:

^{*)} Эти формулы выражають, что к оли ч в с т в о d в им в н i я центра инерціи въ предположеніи, что окъ имъстъ матор, равную пассь оистеми, равно по величинь и по направлеиіт звотвирической сумть поличествъ двихеній вськъ точекъ окъстеми.

Сравнивая формуль (*) и (***) получинь.

$$\mathcal{L}_{x_{0}^{\prime}} = \sum_{i=1}^{n-1} \mathcal{L}_{i},$$

$$\mathcal{L}_{x_{0}^{\prime}} = \sum_{i=1}^{n-1} \mathcal{L}_{i},$$

$$\mathcal{L}_{x_{0}^{\prime}} = \sum_{i=1}^{n-1} \mathcal{L}_{i}.$$
(3)

Уравненія (3) можемъ разсиатривать какъ дифференціальныя уравненія движенія свободной матеріальной точки, координать которой суть x_1 , y_2 , x_4 , и масса x_4 , ври дёйствім сняв, которая равна по величинь и направленію геометрической сумив вёлко силь, дёйствующих на точки системи.

Уравненія (3) виражають общій законь деиженія центро инерціи:

При движеніи системы центрь инврціи (центрь мяжести) вя движется, какт свободная мажеріальная почка, масса которой равна массь системы, при двиствіи силы, равной по ввличинь и направленію твометрической сумнь всекть силь, двиствующих на почки системы.

Сили, придоженныя къ точкамъ системи, им дёлили на дей группи: сили задававшия и реакціи (въ числё ихъ и сили тре - иія), но во многихъ вопросахъ удобно другое раздёленіе, а именно на сили внутренній и сили внитнія.

Внутренній силы суть сняв, удоваєтворящія тому условію, что маждой изъ нихъ соотвётствуеть другая сняв, приложенная къ другой точий системи, равная первой по величиво и направленная по той же прямой въ противоположную сторому; всё другія силы, приложевиня къ точкамъ системи, суть силы енежній Резиціи снявей могуть входить вакъ въ число внутренникь, такъ и

[&]quot;THOIBIH INCKAR MERAHAKA" TILL WOOG RIB MRERPORIA A. 1

ВЪ ЧИСЛО ВИВШНИХЬ СЕЛЬ.

Примёры внутренникь силь. силы взаимодёйствій (притяженія или оттальнавія) между точками системы, реакцій стержия или натянутой нити на та двё точки, которыя стержень или нить со-единяеть, в др

Примъры вившнихъ силъ силъ тяжести, силы притяженія къ вившнинъ центрамъ, реакціи поверхностей и др.

Обозначниъ проекціи равнодёйствующей всёхъ внутреннихъ силъ, приложенняхъ къ точкѣ \mathcal{M}_{i} (1=1, 2, 3 m), черезъ \mathbf{X}_{i}^{3} , \mathbf{Z}_{i}^{3} , а проекціи равнодёйствующей всёхъ внёшнихъ силъ, приложенняхъ къ той же точкѣ \mathcal{M}_{i} , черезъ \mathbf{X}_{i}^{4} , \mathbf{Z}_{i}^{4} , тогаможень написать:

$$\sum_{i=1}^{4\pi} \sum_{i=1}^{6\pi} \mathbf{X}_{i}^{3} + \sum_{i=1}^{4\pi} \mathbf{X}_{i}^{6},$$

$$\sum_{i=1}^{4\pi} \sum_{i=1}^{6\pi} \mathbf{X}_{i}^{7} + \sum_{i=1}^{4\pi} \mathbf{X}_{i}^{6},$$

$$\sum_{i=1}^{4\pi} \sum_{i=1}^{6\pi} \mathbf{X}_{i}^{7} + \sum_{i=1}^{4\pi} \mathbf{X}_{i}^{6},$$

$$\sum_{i=1}^{4\pi} \sum_{i=1}^{6\pi} \mathbf{X}_{i}^{7} + \sum_{i=1}^{4\pi} \mathbf{X}_{i}^{6},$$

Внутреннія силы попарно равни и направлены прямо противоположно, повтому сумма муж проекцій на всякую ось равна нулю, сладовательно,

$$\sum_{i=1}^{t+n} X_i^{j} = \sum_{i=1}^{t+n} Y_i^{j} = \sum_{i=1}^{t+n} Z_i^{j} = 0,$$

и ин получаемы:

Такинь образонь, уравневія (3) принимають видь:

$$\left. \begin{array}{l}
\text{ell } \mathbf{z}_{e}^{s} = \sum_{i=1}^{t+1} \mathbf{X}_{i}^{s}, \\
\text{ell } \mathbf{y}_{e}^{s} = \sum_{i=1}^{t+1} \mathbf{Y}_{i}^{s}, \\
\text{ell } \mathbf{z}_{e}^{s} = \sum_{i=1}^{t+1} \mathbf{Z}_{i}^{s}.
\end{array} \right\} .$$
(4)

Уравненія (4) повволяють выразить законь движенія центра инерціи въ сладующей форма:

> При движеній системы центръ инерцій (центръ тяжести) вя движется такъ, какъ свободная матеріальная точка, масса ноторой равна масст системы, при дтйствій силы, равной по ввличинт и направленію звометрической сумит вничнихъ силь, приложенныхъ къ точкамъ системы.

Теердое жило мы разоматриваемъ, какъ систему матеріальвыть точекъ, связанныхъ стержнями; но разиціи стержней: силв
внутреннія, слёдонательно, пентръ тяжести твердаго тёла движется такъ, какъ свободная матеріальная точка, масса которой
равна массё тёла, при дёйствій силь, равной геометрической
сумив однёхъ енишнихъ силъ, приложенныхъ къ твердому тёлу. Напримёръ, если твердое тёло, при отсутствій какихъ-либо опоръ,
движется при дёйствій силь тяжести, причемъ сопротивленіе ноздуха не принимается во вниманіе, то центръ тяжести тёла описаваеть параболу по тому же закону, какъ свободная тяжелая
точка, движужаяся въ пустоті.

Изъ уравненій (4) слёдуєть, что движеніе центра инерціи системи не изипняємся, если во очемень исивають внутреннія силы или возникають новыя внутреннія силы.

Исчезновеніе внутренних силь ниветь місто, напримірь, при взраві твердаго тіла, такъ какъ при этомъ исчезають реакціи мікоторихь стержней: появленіе новихь внутренцихь силь ниветь місто при соудареніи тіль, образующихь систему Отийтний здёсь, между прочимы, какы слёдствіе уравненій (4), что человакы, стоящій на совершенно гладкой горизонтальной илоскости, не можеть ходить по ней, такъ макъ единственняя внёшнія силя, - сила тяжести и реакціи плоскости вертикальня, слёдовательно, могуть сообцеть центру тяжести человётка сморость только вы вертикальномы направленій.

Оъ помолью закона движенія центра инерціи объясняется, напримёрь, откать орудія при вистрёль.

Во многихъ задачахъ, интегрируя уравненія (4), ми можемъ получить накоторне инжезфалы дифференціальныхъ уравненій движенія системы.

§ 2. Законъ сохраненія движенія увитра инерцій.

Законъ движенія центра инерцін представляется въ самомъ простоиъ видё въ гоиъ частноиъ случай, когда вейшнія сили иди не приложени къ гочкамь системв, или имёмть геспетрическую сумир, равную нулю.

Въ этомъ случай:

$$\sum X_{i}^{\epsilon} = 0,$$

$$\sum X_{i}^{\epsilon} = 0,$$

$$\sum Z_{i}^{\epsilon} = 0,$$
*)

и сладовательно:

^{*).} Зднов и въ слидующих параграфах знакъ и магда, когда не написано 1, , осовначает сумму, распро страненную на всъ вивченія упавашеля стъ 1 до , гдь число почень системи.

Ускореніе центра инерціи равно нулю, вначить скорость его постоянна по величині и направленію, т. э. центръ инерціи движется прямолинейно и равномірно.

Изъ уравненій (4,) ливени:

묲

$$x_c = \alpha.t + \alpha$$
,
 $y_c = y_t + c$,
 $z_c = y_t + c$.

гдъ α , β , γ , α , 6 , с - ностоянныя произвольная, въ частныхъ случаяхъ всё или нёкоторыя изъ янхъ могутъ быть равны нулю.

Въ разсиатриваемомъ случав им нивемъ воконо сохронения деижения центро инерции:

> Всли къ системт не приложены внишнія силы, или всли звометрическоя сумма внишнихъ силь равна нулю, то центръ инвруіи системы движется прямолинейно и равномирно или оставтся въ покой.

Законъ сохраненія движевія вентра вперців ниветь, навришёрь, шёсто для свободной системв, подвержевной дійствів только внутреннять силь. Примёрь такой системи представляєть солнечная система, центрь инерців которой движется прямолиней но и равномёрно.

Законъ сохраненія движенія пентра инерпін даетъ шесль инметроловъ дифференціальнихъ уравненій движенія системи:

$$\sum_{i} m_{i} x_{i}^{i} = C_{i},$$

$$\sum_{i} m_{i} y_{i}^{i} = C_{2},$$

$$\sum_{i} m_{i} x_{i}^{i} = C_{3};$$

$$\sum_{i} m_{i} x_{i}^{i} = C_{3} + D_{i},$$

$$\sum_{i} m_{i} y_{i} = C_{i} \cdot t + D_{k},$$

$$\sum_{i} m_{i} x_{i} = C_{3} \cdot t + D_{3}.$$

Значенія постояннях произвольних C_1 :, C_2 , C_3 ми найдемь, подставляя въ первия три уравненія вийсто x_1 , y_2 , x_3 проекціи начальних скоростей точекъ системи, а затёмъ найдемъ и значенія постоянних произвольних \mathfrak{D}_1 , \mathfrak{D}_2 , \mathfrak{D}_3 подставляя во втория три уравненія вийсто x_1 , y_2 , x_3 координать начальних положеній точекъ системи и полагая:

обекновенно полагають.

Выпеуказанныя постоянныя а , В , г . са , в , с связаны весьма просто съ постоянными С и Д :

$$S = \frac{C_1}{M}, S = \frac{C_2}{M}, S = \frac{C_3}{M},$$

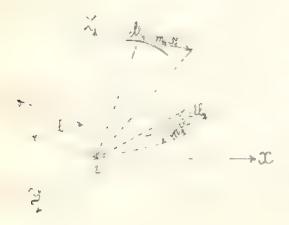
$$S = \frac{C_3}{M}, S = \frac{C_3}{M}, S = \frac{C_3}{M}.$$

PIABA VI.

SAKOHS NONEHTOBS HAR SAKOHS NAORAREH

§ 1. Главний моменть поличествь движенія почекь системи и злавний моменть диль.

Геометрическая сунив моментовъ количествъ движенія точекъ системи относительно точки или относительно оси называется гловнымъ моменломъ количествъ движенія точекъ системи относительно точки или относительно ося.



Tepudue 83.

👣; будемь нивяв:

Обозначить главний импектъ количествъ движенія относительно начала координать черезъ
с, проекціи его на
воординатния оси, или,
что то же самое*), главнее моменти количествъ
движенія ожносимельно
осей черезъ

$$\begin{split} &\ell_{\mathbf{x}} = \sum m_{\mathbf{i}} (y_i \boldsymbol{x}_i - \boldsymbol{x}_i y_i^{i}), \\ &\ell_{\mathbf{y}} = \sum m_{\mathbf{i}} (\boldsymbol{x}_i \boldsymbol{x}_i - \boldsymbol{x}_i \boldsymbol{x}_i^{i}), \end{split}$$

^{*).} См. "Янивинка почин".

обозначит черевь буг, буг, буг, гу, секторізльныя скорости точки Ш въ плоскостить соотвітственно ЧОХ, ДОХ, догда:

$$l_x = 2 \sum_{m_y} G_{yx}^{(i)},$$

$$l_y = 2 \sum_{m_y} G_{xx}^{(i)},$$

$$l_x = 2 \sum_{m_y} G_{xy}^{(i)}.$$

Геометрическая сумма моментовь силь относительно точки или относительно оси называется главными моментом силь относительно оси.

Обозначая главний моменть всёхь силь (заданаемихь и реакцій), приложенних къ точкань системи, относительно начала координать черезь L, а проекціи его на оси, или, что то же самое, гларные моменть всёхь силь относительно осей, черезь L,
, L, будемь иміть:

$$\begin{split} & L_x = \sum \left(\left\langle \frac{1}{2} \frac{\mathcal{H}_1}{2} - \mathcal{H}_1 \frac{\mathcal{H}_2}{2} \right\rangle \right) , \\ & L_y = \sum \left(\left\langle \frac{1}{2} \frac{\mathcal{H}_2}{2} - \mathcal{H}_2 \frac{\mathcal{H}_2}{2} \right\rangle \right) , \\ & L_x = \sum \left(\left\langle \mathcal{H}_1 \right\rangle \mathcal{H}_1 - \left\langle \mathcal{H}_2 \right\rangle \mathcal{H}_2 \right) . \end{split}$$

§ 2. Законъ площадей или законъ моментовъ.

Чтобы вывести связь между главникь моментомъ количествъ движенія и главнемъ моментомъ силъ, воспользуемся дифференціальними уравненіями движенія системи:

$$\mathcal{M}_{1} \mathcal{B}_{1}^{2} = \mathcal{G}_{2}^{2},$$

$$\mathcal{M}_{2} \mathcal{G}_{3}^{2} = \mathcal{G}_{3}^{2}.$$
(1)

rat t= 1, 2, 3, n.

Иножимъ второе изъ уравненій (1) на д. с. третье на у. и вичитаемъ первое произведеніе изъ второго, получаемъ.

HO

слёдовательно:

Такія разенства могуть быть написаны для всёхь точекь системи (4 = 1, 2, 3,), силадыная ихь, получима:

Подобавив же образома найдена:

$$\frac{d}{dt} \sum_{i} m_i (x_i x_i - x_i x_i) = \sum_{i} (x_i x_i - x_i x_i),$$

$$\frac{d}{dt} \sum_{i} m_i (x_i x_i - y_i x_i) = \sum_{i} x_i x_i - y_i x_i).$$

Вводя принятия нами сокращения обозначения, получимы:

$$\frac{d l_{z}}{dt} = L_{z},$$

$$\frac{d l_{y}}{dt} = L_{y},$$

$$\frac{d l_{z}}{dt} = L_{y}.$$
(2)

Каждое изъ уравненій (2) выражаеть законь коменжовь по

отношению къ одной изъ координатнихъ осей:

Первая производная по еремени от злавнаго момента поличество движенія точено системы относительно какой-либо координатной оси равна главному моменту встя сило (задававшых и реакцій), приложенных по точкамо системы, относительно той же оси.

Примичаніе. Такъ какъ всякую неподвижную ось можно принять за координатную ось, то вымеуказанное предложеніе справедливо относительно *есякой* неподвижной оси.

Въ уравненія (2) можемъ ввести секторіальния скорости точекъ системи; - получима:

$$2 - \frac{\Delta \sum_{m, n} \sum_{m, n} L_{x}}{\Delta t} \cdot L_{x},$$

$$2 - \frac{\Delta \sum_{m, n} \sum_{m, n} L_{y}}{\Delta t} \cdot L_{y},$$

$$2 - \frac{\Delta \sum_{m, n} \sum_{m, n} L_{y}}{\Delta t} \cdot L_{x},$$

дей ... вакон и моментове назнаяется такке: мазкон птожа-

Подобно тому, какъ въ законъ движенія пентра инерцін, и здъсь мы раздёлниъ сили на енутреннія и ентинія.

Очевидно:

$$\begin{split} & L_{x^{2}} L_{x}^{\delta} + L_{x}^{\delta} \; , \\ & L_{y} = L_{y}^{\delta} + L_{y}^{\delta} \; , \\ & L_{x} = L_{x}^{\delta} + L_{x}^{\delta} \; , \end{split}$$

гдъ эначкомъ \mathbf{L}^{\sharp} обозначаемъ главный моментъ внутренниъ селъ, а значкомъ \mathbf{L}^{\sharp} главный моментъ внёшниъ селъ относи-

Сумиа моментовъ для каждыхъ двухъ равныхъ и противополож-

довательно и относительно какой угодио оси, очевидно, равна нулю; поэтому главней моменть внутрешних силь всегда равень нулю и, слёдовательно.

$$\vec{\mathbf{L}}_{z} = 0$$
 , $\vec{\mathbf{L}}_{z} = 0$, $\vec{\mathbf{L}}_{z} = 0$

Такимь образомь, не нарушая общиссти, ин можемь написать уравненія (2) въ видъ:

$$\frac{d\hat{x}}{d\hat{x}} = \hat{\mathbf{L}}_{\xi},$$

$$\frac{d\hat{x}}{d\hat{x}} = \hat{\mathbf{L}}_{\xi},$$

$$\frac{d\hat{x}}{d\hat{x}} = \hat{\mathbf{L}}_{\xi}.$$
(8)

Изъ уравневій (3) слёдуеть, что *внукреннія* сила не омазавають вдіянія на взибненіе главнаго момента количествъ движенія точекъ системы.

Въ случай мезросто мило правия части уравненій содержать моменти только заданняхь силь, если тёло свободно, а если тёло несвободно, то моменти заданняхь силь и реакцій опоръ; - реакцій стержней, которые обусловливають твердость тёла (не-измёняемость системи), суть внутреннія сили

Соединяя для твердаго тёла уравненія, выражающія ваконъ движенія центра инерціи и законъ площадей, получинъ месть уравненій, содержащихъ только однё внёшнія силь, три уравненія (4) главы V и три уравненія (3) главы VI.

Этихъ мести уравненій совершеню достаточно для опредёлевія движенія твердаго тёла, такъ какъ въ случав свободнаго тёла, какъ всякой свободной неизивняемой системи число независимихъ координать равно мести: 3 · .- (3 · .- 6) = 6, - обыкновенно, три координать вентра тяжести и три Эйлеровыхъ угла; въ случав несвободного твердаго тёла число независимихъ координать меньще шести; это часло вийств съ числомъ неизвёстнихъ проекцій реакцій опоръ составить песть.

Разсмотрамъ честика одучай, когда твердое тало вращается вокругъ неподвижной оси; примемъ ее за одну изъ координатикът осей, напримаръ, на ось (% (черт. 84).

Законъ моментовъ намъ даетъ уравненіе:

правая часть котораго содержить моменти только заданнять силь, такъ моменти реакцій закрапленной оси относительно ея равни нулю.

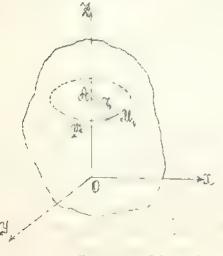
Каждая точка, напримъръ, М., описневеть окружность радіуса т., вя скорость равна:

гда ф уголь воворота тала и ф углоная скорость.

Пусть то будеть насса того элемента тёля, который на заийняемъ матеріальной точкой М; , тогда количество движенія точки М; будеть:

Моменть этого количества движенія относительно оси 0% равень:

$$m_i v_i \, v_i - m_i \, v_i^2 \, \phi^i \, .$$



Lebudan 84.

Главний моменть исличествь движенія всёхь элементовь тёла относктельно оси 0% виравится такт:

$$l_{i} = \sum_{i} m_{i} \tau_{i}^{2} \phi ;$$
where, behoes obtain whose tends ϕ' has shart cymms:

$$\ell = \varphi \cdot \sum_{i} m_i x_i^2$$
.

Сумма $\sum m_i \tau_i^k$ есть моменть внерція тёла относительно осн (% т., который ми обозначимь черезъ % ; тогда:

откуда:

Законъ моментовъ намъ даетъ:

это и есть уравнение вращения твердаго тёла вокругъ неподвижвой оси.

Главний моменть даннях силь относительно оси ОК :

$$\mathbf{L}_{\mathbf{x}}^{\mathbf{b}} = \hat{\boldsymbol{\Sigma}}(\mathbf{x}_{i} \mathbf{Y}_{i}^{\mathbf{b}} - \mathbf{y}_{i} \mathbf{X}_{i}^{\mathbf{b}})$$

ин ножень выразить, вообще говоря, черевь уголь ϕ , угловую скорость ϕ' и время t г, и получинь одно дифференціальное уравневіе второго порядка относительно τ .

Разскотримъ весьма важный частный случай, когда главный моменть выпшнихъ силъ, приложенныхъ къ жочках: системы, отно-сительно какой-либо оси равенъ нулю.

Пусть, напримвръ:

$$L_{x}^{b} = \sum_{i} \gamma_{i} Z_{i} - \chi_{i} Y_{i} = 0 ;$$

тогда будетъ

н, следонательно:

NAM

$$\sum m_{\xi}(y_1 z_1' - z_1 y_1) = \text{const.}, \qquad (4)$$

Это уравненіе, по раздёленін на 2, можеть быть наимсано въ видъ

$$\sum_{in} K_{yx}^{(i)} = const$$
 (4)

Уравненіе (4,) или (4) представляеть перевій инивіраль дифференціальных уравненій движенія системы и называется ин-

Значеніе (от л. нь уравненія (4) находимь, подставляя начальныя эначенія координать в нроекцій скоростей точекь системв.

Когда главный моменть вибшими силь

существуеть инжеграль пложадей въ плоскость 70%:

сявдовательно:

$$\sum m_i(x_i x_i - x_i x_i) = \text{const.}, \qquad (4_2)$$

HIL

$$\sum n_i \int_{i}^{(i)} crnst. \qquad (4_i)$$

Когда главенё моменть вившимкъ силь:

существуеть интеграль плонадей вы плоскости ГСЭ

сявдовательно.

$$\sum n_i x_i \gamma - \gamma_i x_i \approx \text{const.}, \qquad (43)$$

MEM

$$\Sigma m_i S_{p_i}^{(i)} = const...$$
 (4)

Уравненія (4,), (4,), (4,) или равьосильныя имъ уравненія (4,), (4,), (4,) представляють обобщеніе соотвётствующихь уравненій въ случай одной точки, и мы можемъ воспользоваться прежини теруиномъ "закснъ сохраненія площадей", хотя влощади, описываемья радіусами векторами проекцій точекъ на

координатную плоскость въ единицу времени, здёсь уже не сохраняють постоянную величину, - говорять, что наждое изъ уравненій: (4,), (4,), (4,) в гражаеть законь сохраненія площадей въ соотвётствующей координатной плоскости для давной системв.

Такъ какъ всякую наподвижную ось можемъ принять за одну изъ координативът осей, то получается слёдующее заключеніе:

Если главный моменть всех внешних силь, приложенных в къ мочнамь системы, относительно какой-либо неподвижной оси ра-вень нулю, то для движенія системы существуеть интеграль пло-щадей вы плоскости, перпендикулярной къ этой оси, выражающій, ито сумма массь точекь, умноженных на ихъ секторіальныя скофости вы этой плоскости, сохраняеть постоянную величину.

Если главный моменть внавних силь, приложенных къ точкань системя, относительно какой-дибо неподвижной точки, идпримаръ, относительно начала координать, фанен нулк-

$$I_{\mathfrak{p}} = 0$$

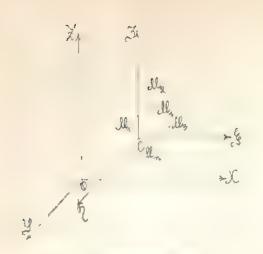
тогда одновременю:

$$L_{x}^{5} = 0$$
, $L_{y}^{5} = 0$, $L_{x}^{5} = 0$

и, слёдонательно, существують жри инжеграла площосой въ трехъ перпендикулярных плоскостяхъ, проведенных черезъ эту точку.

§ 3. "Законъ моментовъ" или "законъ площадей" въ отноочтельномъ движении системы по отношению къ центру инеруии

Если мы возьмень оси, проведения черезь ментры инерціи системи и движущіяся поступательно съ центромъ инерціи, то зависимость между главивив моментомъ количествъ относительнего движенія системи и главинив моментомъ силь относительно этихъ осей, выражается уравненіями того же вида, что и уравненія (2).



Чержекъ 85.

Нусть С. (Х. 1. Ч. 1. Т.) будеть центрь инерціи системи (черт. 95). Примемь его на изчало координать съ осями С. К. Котория осмаются нараздельними соотвітственно неподвижниць осямь С. 1. С.

Если координати какой-либо точки системи . М. при но-

выхъ координатных осяхъ обозначивъ черезъ ξ_{τ} , γ_i :, χ_i , то, очевидно, будутъ

Подставдяя эти значенія въ основняя дифференціальная урявненія (1), получнит:

Подагая здёсь і 1, 2, 3, п получимь Злі уравненій.

Умножимъ третье изъ уравненій (б) на V_{ij} , второе на \mathcal{Z}_{ij} и внутемъ второе произведеніе изъ перваго, получимъ равенство

лёная часть котораго равна:

Подобани равонства можемъ манисать для всёху точекъ систеин, складывая ихъ, наидемъ

Такъ какъ начало новихъ координатамът осей помещено въ ментръ инерцін системи, то сумми произведеній массъ точевъ на ихъ новия координати равни мулю:

$$\sum m_i \mathcal{J}_i - 0,$$

$$\sum m_i \mathcal{N}_i = 0,$$

$$\sum m_i \mathcal{J}_i = 0.$$

Въ самонъ дёла:

$$\sum m_i \xi = \sum m_i \cdot (z_i - z_i) = \sum m_i x_i - z_i \sum m_i = \sum m_i \cdot x_i - \mathcal{U} \cdot x_i$$

а эта разность, на основаній вираженій координать пентра инерціи (форм. 1, гл. V), равна кулю; такъ же найдемь, что

$$\sum m_{i} \eta_{i} = \sum m_{i} (y_{i} - y_{i}) = 0,$$

$$\sum m_{i} \frac{y_{i}}{z_{i}} = \sum m_{i} (x_{i} - x_{i}) = 0.$$

Принимая это во виниан16, получаема:

совершенно подобникь же образомы найдемы

$$\begin{split} &\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\sum_{m_i}(\mathcal{Z}_i\mathcal{X}_i^*-\mathcal{X}_i\mathcal{Z}_i^*) - \sum_{i}(\mathcal{Z}_i\mathcal{X}_i^*-\mathcal{X}_i\mathcal{X}_i^*),\\ &\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\sum_{m_i}(\mathcal{X}_i\eta_i^*-\eta_i\mathcal{X}_i^*) - \sum_{i}(\mathcal{X}_i\mathcal{X}_i^*-\eta_i\mathcal{X}_i^*). \end{split}$$

Если гдавный моменть количествь относительным движенія

^{**} TROPETH TECHAR MEZAHNEA". T. II. Book. B. B. MEREPCKIE.

точекъ системи относительно вентра инерціи назовемъ черезъ а относительно осей § . Х. Ст 1° . . . СТ черевь С. , , и главный моменть силь относительно центра внернія черезь \mathbf{L}' , :а относительно тёхь же осей черезь $\mathbf{L}_{\infty}^{(c)}$, $\mathbf{L}_{\gamma}^{(c)}$, $\mathbf{L}_{\gamma}^{(c)}$, то на основавій полученных уравненій можемь даписать:

$$\frac{dl_{x}^{(0)} - \mathbf{L}_{x}^{(0)}}{dt} - \mathbf{L}_{y}^{(0)}, \qquad (6)$$

$$\frac{dl_{y}^{(0)} - \mathbf{L}_{y}^{(0)}}{dt} - \mathbf{L}_{x}^{(0)}.$$

Уравненія (6) того же вида, что и уравненія (2). Вообрявимъ неизивняемую среду, движущуюся поступательно вывств съ поитромъ инердіи системи, точки системи будуть совершать носительния движенія въ этой среда; урданенія (6) и виражавть законо моментово или закой площадей во относительномо движеніи системы по отношенію ко этой среда.

Разделяя силь, действующія на точки системи, на видивія и внутреннія, найдемь уравненія, аналогичния уравненіямь (3):

Всля главный моменть вившихъ биль относительно изкой-либо оси, проходящей черезь дения 1 0 , хогда: ... папримарь, если 1 0 , хогда: ... бо сси, проходящей черезъ дентръ дверція, во исе-преия движе-

WYSCKER HEXTERS. T. I. . F. J. S. HERSPORIS. ON ADDRESS ON A WYSCKER HEXTERS.

т.е. сумма произведеній массь точекь на икт относительния секторіальния скорости въ плоскости тід остается постоян - нов.

Уравненіе (8) впражаеть зоконо сохраненія площодей ес окносительномо деиженіи системи въ плоскости, проходящей черевь пентрь внерція и паравлельной пл. 200

Если главный моменть вившнихь силь относительно центра инервіи во все время движенія равень нулю: $\mathbf{L}^{\omega^{\xi}} = \mathbf{0}$, то

$$L_{x}^{(c)\xi} = 0$$
, $L_{y}^{(c)\xi} = 0$, $L_{x}^{(c)\xi} = 0$,

и, следовательно, главный моменть воличествь стносительнаго движенія точекь системи (страняеть при движеніи системи постоянную величину и постоянное язправленіе; мы нивемь законо сохраненія площадей во жрехо плоскосжяхо, проходящихь черезь центрь инерціи:

Въ этомъ случай законо сохраненія площадей имбеть місто во всякой плоскости, которая проходить черезь пентрь инерпіи и при движеніи остается себі параллельной, потому что всякую такую плоскость, стдільно взятую, можемъ считать параллельною одной изъ неподвижнихь координатимъ плоскостей.

Разсматриваемый случай представляется, напримірь, тогда, когда движется свободное меердое мело, подчиненное только дійствій силь тяжести: равнодійствующая зінкь силь проходить черезь центрь тяжести (центрь имерців), и, слідовательно, глаяний моменть вкъ относительно центра тяжести равень нули ([...])

10); моменть вражательнаго движенія тіла вокругь центра тя-

жести (сохраняеть постоянную величину в постоянное направление; для движения тёма въ этомъ случай ме будемъ имёть три интеграла площадей въ трехъ плоскостяхъ, проходящихъ черезъ пентръ тяжести:

$$\sum_{m_i} 6_{n_i}^{\omega} = const.$$
,
 $\sum_{m_i} 6_{n_i}^{\omega} = const.$,
 $\sum_{m_i} 6_{n_i}^{\omega} = const.$

Тѣ же три интеграла влощадей имъютъ мѣсто при движенін системи свободнихъ матеріальнихъ точекъ, на котория дѣйствуютъ только сили взаимнаго притяженія или стталкиванія, - наживию ій примъръ такой системи представляетъ солвечная система.

PHABA VII.

BAROHE MHBON CHAN.

§ 1.

живою силою системы или кинежическог энертівй системы изтеріальных точекъ (Т) называется сумма живых силь всёхъ точекъ система:

Кинетическую энергію системи можно веразить на вида суммы Двуха слагаемиха.

Нээ уравионія (І) нивома:

$$T = \sum_{i} \sum_{j=1}^{N} (\chi_{i}^{2} + \chi_{i}^{2} + \chi_{i}^{2}) .$$
 (1)

Применъ нентръ инерціи системы за начало координать съ осями, параллельними осямь CX , CY , и CX (черт. 81). Очевидис:

CTKYAS:

Послё подстановки получных изъ формуля (11):

$$T - \sum_{i=1}^{m_i} \left[(x_0^i + \xi_1^i)^2 + (y_0^i + \eta_1^i)^2 + (x_0^i + \xi_1^i)^2 \right]$$

REH

$$T = \sum_{m} \frac{(x_{c}^{a} + y_{c}^{i} + x_{c}^{i})}{2} + \sum_{m} \frac{(x_{c}^{a} + y_{c}^{i} + x_{c}^{i})}{2} + \sum_{m} \frac{(x_{c}^{a} + y_{c}^{i} + x_{c}^{i})}{2} + \sum_{m} \frac{(x_{c}^{a} + y_{c}^{i} + x_{c}^{i})}{2}$$

Введемъ слъдува за обозначения:

Пусть $M-\sum_{m_i}$ - сумий нассь всёхь точекь системи - короче. M насса системи;

$$v_c = \sqrt{x_c^{1/2} + y_c^{1/2} + x_c^{1/2}}$$
 - скорость центра внерцін;

ия M по стношенію къ среді, движущейся поступательно съ ценгромъ внердія.

Тогда на нивами:

но такъ какъ начало координатъ въ пентръ инерція, то

во все время движенія, слідовятельно, в производния во времени:

$$\sum m_i \xi = 0$$
, $\sum m_i \eta_i = 0$, $\sum m_i \eta_i = 0$,

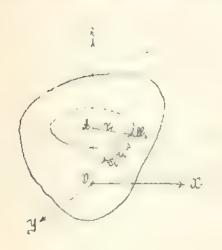
а тогда находимь:

$$T = \frac{1}{2} \text{ell} v^2 + \frac{1}{2} \sum_{m} m u_n^2$$
 (2)

Уравнение (2) выражаеть жеорему Roenig'a:

Зивая сила системы равна ливой силь центра инерціи, въ предположеніи, что масса его равна массь всей системы, плюсь ливая сила системы въ вя относительномь движеніи по отношенію къ центру инерціи (почно по отношенію къ средь, движущейся поступательно винсть съ центромъ инерціи).

Выразимъ живую силу жеердато жила, вращающагося вокругъ неподвижной оси съ угловою скоростью ω . Пустьти будеть масса того элемента тъла, который им наизинемъ точкой M_{\star} , тогда живая сила точки M_{\star} (черт. 86) будетъ:



Черпекь 86.

сительно этой оси

следонательно, жиная сила тела:

$$T - \sum m_i \tau_i^t \omega^t$$
,

HAR

$$T = \frac{\omega^2}{2} \sum_i m_i \cdot \mathcal{L}_i^2 \ .$$

Сумма произведеній массь точекь системи на квадрати ихъ разстояній оть нёкоторой оси називается можентом в инерціи системи отно-

() бозначая моменть внерцім тіля относительно оси 0% ,

∑т, черезь б , вивеих:

слёдонательно, жиная сила твердаго тёла, вращающагося вокругъ неподнижной оси, равна половина произведенія иомента инерціи относительно этой оси на киздрать угловой скорости.

Найдемъ живую силу жеврасто жила, движущагося коже угодно.
По жеореме Koenig'a:

Отвосительное движение тёла по отношений из ментру тяжести есть вращение тёла вокругь центра тяжестя. Вращение вокругь точил въ каждей моменть можеть быть разсматряваемо, какъ вращение вокругь игвовенной осв, проходящей черезь эту точку. Таквиъ образомъ, ствосительное движение тёла по отношению из пентру тяжести можно разсматривать, какъ вращение вскругь мгновенной оси СА, проходящей черезь пентръ тяжести С (черт. 87),

сявдонательно, на основании предидущаго:



гда 5° обозначаеть моменть инерпін тала относительно мгновенной оси, проходящей черезь центрь тяжести.

Такимъ образомъ, живая сила твердаго тъла въ какомъ угодно движеніи равна:

Когда тёло движется поступательно, эторой члень равень ну-

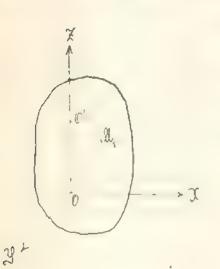
§ 2. Работа силъ, приложенныхъ къ системи.

Если №, , №, - проекцій равнодійствувщей всли в силь (заданаемихь, реакцій и силь тренія), придоженнихь къ точкі №, , то элементарная работа равнодійствующей на безко- нечно маломь переміщеній равна:

Сумма элементарных работь для всёхь точекь системы будеть:

Интегрируя, получимъ сумму работъ на конечномъ перемащении системи.

Возьиемъ жеердое жело, вращающееся вокругъ неподвижной оси-Знаемъ, что сумма элементарвыхъ работъ реакцій тёхъ связей, котория обусловливаютъ неизмёняемость системи (твердость тёла), равна нулю. Точно также равна нулю работа реакцій какъ той,



Tebment 89.

такъ и другой закрапленной точки:

О и О (черт.86), но переманенія ихъ равне нулю; поэтому для
твердаго тала, вращающагося вокругъ неподвижной оси, сумма элементарнихъ работъ всахъ силъ ранна сумма работъ однахъ заданаемихъ силъ, т.е. равна:

$$\sum (X_i ax_i + \sum dy_i + Z_i dx_i)$$

Такъ какъ въ наменъ случато ось вращения принята на ось 🗸 , то для каждой точки тъла

KOOPAHATA 2 - const.

поэтому

н, слёдонательно, сумма элементарных работь всёхь силь будеть:

$$\sum_{i} (\mathbf{X}_{i} d\mathbf{x}_{i} + \mathbf{Y}_{i} d\mathbf{y}_{i})$$

Изъ кинематики извёстно, что

$$x_i = v_i \cdot cos(v_i, X) = -y_i \cdot \varphi',$$

 $y_i' = v_i \cdot cos(v_i, Y) = x_i \cdot \varphi',$

гдъ 🕴 - уголь поворота, слъдовательно:

Подставляє эти значенія въ выраженіе суммы элементарныхъ работъ, найдемъ:

$$\operatorname{d}\varphi \sum (-X_{i}y_{i}+Y_{i}.x_{i})=L_{q}.\operatorname{d}\varphi$$
 .

Такимъ образомъ, сумма элементарныхъ работъ всёхъ силъ, лійствующихъ ва твердое тёло, вращающееся вокругъ веподвижной оси, равна главному моменту всёхъ дамныхъ силъ относительно оси вращенія, помноженному на безнонечно малый уголъ поворота. $\alpha \phi = \omega . d\bar{\psi}$, гдё ω угловая скорость тёла,

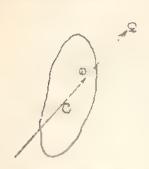
Когда жеердое жило свободно и движется како угодно, работа во вращательномъ движевім вокругъ пентре инерпін, на основанім предидущаго, будеть:

гда \mathbf{L}_c главный моменть всёхъ давныхъ силь относительно миноверной оси \mathbf{L}_c проходящей черезъ вентръ тяжести (черт. 88), а ω - углоная снорость.

Работа въ поступательномъ движенія тёла вмёстё съ пентромъ инерцін равиа:

такъ какъ

Если геометрическую сумму всёхъ данных силъ (главний векторъ) обозначимъ черезъ V, а проекціи ен черезъ V_x , V_y , V_y , то работа въ поступательномъ движеніи тёла виёстё съ центромъ инерціи будеть:



Vebmers 89.

OTCME

Такимъ образомъ, сумма элементарныхъ работъ всёхъ силъ, приложенныхъ къ тёлу, движущемуся какъ угодно, будетъ равна сумий двухъ работъ:

\$ 3. Законе живой силы.

Найдень зависимость между живою силою системы и фосомою силь, къ системъ приложениемъ. Для этого воспользуемся дифференціальными уравненіями движенія:

гда нужно положить 4: 1, 2, 3,.... 1.

Укножимъ первое изъ уравневій (3) на од, второе на слуд третье на слуд, и затамъ сложимъ; тогда получимъ:

NAM

Нослёдеее равенство можеть быть написано для намдой точки системи; взявии сумму этихь равенствь для всёхь точекъ системи, получемь:

Уравненіе (4) виражаеть законь живой силы въ дифференціальной форма:

Безнонечно малов приражение живой силы системы точект, получаемов при безнонечно маломт перемпщении системы, равно сумит элементарных работь встя силь (задававных и рвакцій), приложенных къ точкамъ системы, на соотептствующих безконечно малыхъ перемпщенияхъ этихъ точекъ.

Такъ какъ при движеніи точекъ системи всё перемённия велични, связання съ этим точками, можно разсматривать, какъ
функціи отъ одной перемённой (напримёръ, отъ времени), то
мы можемъ взять отъ обёнхъ частей уразненія (4) интеграды (по
этой перемённой) отъ одного положенія (1) системи, до другого
положенія (2); нолучимъ:

$$T_{-}T_{-} = \sum_{i=1}^{n} \int_{a_{i}}^{a_{i}} 2G_{i} \operatorname{d}x_{i} + 2G_{i} \operatorname{d}y_{i} + 2G_{i}$$

гдё $T_{_1}$ в $T_{_2}$ обозначають живую системе въ соотвётствуюжихь крайнихь положеніяль системи: (1) и (2).

Уравненія (5) виражають всконь живой сили въ конвиной форил:

> Прираденіє живой сили систени, получаемов при переходю системи изт одного положенія въ другов, равно сумил рабожь всяхъ силь (вадаваемихъ и реакцій), приложеннихъ

къ точкамъ системы, на протяжении путей, пройденныхъ точками при этомъ переходъ.

Уравненія (4) и (5) выражають общій ваконь живой сили.

Законъ живой силы въ нъкоторихъ случаяхъ одинъ можетъ опредълять движеніе системи, именно тогда, когда положеніе системи опредъляется только одной неремънной величиной, т. е. когда число связей на единипу меньше числа координать. Въ этомъ случай говорять, что система вийетъ одну смелень сеободм. Очевидно, для опредъленія движенія такой системы нужно имёть одно уравненіе, - его и дветъ жаконъ живой силы.

Примъръ системв, имъщей одну степень свободв, представляеть твердое тело, вращающееся вокругь неподвижной оси; -всямая машина въ большинства олучаевъ можеть быть разсматриваема, какъ система съ одной степенью свободв.

Замітний, что уравненіе (4), вазднаемое нерідко уравненіемо работо, со времени Карно есть основное уравненіе во творім машинь: въ большинстві случаєвь оно достаточно для опреділенія хода манинь.

Уравнение работь въ теоріи машинь представляется въ видъ-

$$(T_2 + T_2) - (T_1 + T_1) \mathcal{P}_m - \mathcal{P}_t - P_t$$
;

вдёсь Γ_{i} , Γ_{i} , Γ_{i} , Γ_{i} , Γ_{i} суть живыя силь видимых и невидимых движеній въ извиней въ двухъ ея положеніяхъ; Γ_{i} , Γ_{i

Всян система подчинена только идвальным связями, уравненія которых $\{ 0, 1, 0, \dots \}_{n=0}$ не содержать лено еремени $\{ 0, 1, \dots \}_{n=0}$ не содержать лено еремени $\{ 0, 1, \dots \}_{n=0}$ по сумма элементарных работь реакцій каждой связи равна нулю

Въ этомъ случай въ оба уравненій, виражаннія законь живой силь, входять работи только задависими силь, какъ въ случай системв свободной:

$$dT = \sum_{i=1}^{n-1} (X_i dx_i + Y_i dy_i + Z_i dx_i). \qquad (6)$$

K

$$\mathbf{T}_{1}-\mathbf{T}_{1}-\sum_{i=1}^{n}\int_{n}^{n}(\mathbf{X}_{1}d\mathbf{x}_{i}+\mathbf{Y}_{1}d\mathbf{y}_{i}+\mathbf{Z}_{1}d\mathbf{x}_{i}) \qquad (7)$$

§ 4. Силы, импющія поменціаль.

Если задаваемыя сили, приложенныя къ точнамъ системы, таковы, что сумма ихъ элементарныхъ работъ представляетъ полный дифференціаль нёкоторой функціи сть координать точекъ, т.е., если удовлетворяется равенство:

$$\sum (\mathbf{X}_{i} dx_{i} + \mathbf{Y}_{i} dy_{i} + \mathbf{Z}_{i} dx_{i}) = d \mathbf{U}(\mathbf{x}_{i}, y_{i}, x_{i}, x_{i}, x_{i}, \dots x_{n}, y_{n}, x_{n}) .$$
 (8)

тогда говорять, что данныя силы имъють поменціаль.

Функція V назавается силовою функціей для денних силь. Очевидно,

$$d\mathcal{M} = \sum \left(\frac{\partial \mathcal{M}}{\partial x_i} \cdot dx_i + \frac{\partial \mathcal{M}}{\partial y_i} \cdot dy_i + \frac{\partial \mathcal{M}}{\partial x_i} \cdot dx_i \right)$$

Сравнивая это равенство съ (8), найдемъ

^{*)} Всли эти рассиства принять како опредоление сило, имоющих потенціаль, по могуть представишься случаи, во которых в силовая функція И судеть содержать, промы координать точень, и время t яснить обраномь: но погда сумна влементарных расомь дудеть раска

для всви значевій і = 1, 2, 3,

Такимъ образомъ, проекція на координатния оси силъ, вивищихъ силовую функцію, выражаются частными производными стъ этой функцій по соотвътствующимъ координатамъ.

Силовая функція можеть не содержать нікоторых координать, тогда соотвітствующія проєкцім силь равни нулю.

Примиры силь, нивощихь потонціаль.

1) Сила пяжески. Нусть на точки системы дёйствують только сили тяжести.

Если ось С% направлена по вертикали вверхъ, то проекціи силе, приложенной къ точкъ Щ на ось СК в ОУ будуть равны нулю, а проекціи на ось С% равна - точкъ донательно, сумма элементарных работь ввразится такъ:

в силовая функція будеть:

2) Между точками системи дёйствують силы евоимного приняженія или описаниванія, вовисяція польно опь розспоянія.

Сначала разсмотримъ систему изъ двухъ точекъ M_{i} и M_{i} . Обозначниъ разстояніе между ними черезъ $\chi_{i,i}$, а величниу сили, дёйствувщей между этими же точками, черезъ $\chi_{i,i}(\chi_{i,i})$. Условимся приписывать этой функцім знакъ +, когда сила отталкивательная, и знакъ -, когда притягательная.

Проекція силв, предоженной къ точкъ $\mathcal{M}_{_{\!\!4}}$, будуть тогда:

а вроекція сили, придоженной жь точкі \mathcal{M}_{i} , будуть ті же, но съ обративии знанами.

Сунма элементарных работь представится вы виды:

$$\begin{cases} x_{1} = x_{2} dx_{1} + (y_{1} - y_{2} dx_{1} + (x_{1} - x_{2}) dx_{2} - (y_{1} - y_{2}) dy_{2} - (x_{1} - x_{2}) dx_{2} \} = \\ = \frac{1}{2} \left\{ (x_{1} - x_{2}) d(x_{1} - x_{2}) + (y_{1} - y_{2}) d(y_{1} - y_{2}) + (x_{1} - x_{2}) d(x_{1} - x_{2}) - \frac{1}{2} d(x_{1} - x_{2}) + (y_{1} - y_{2}) d(y_{1} - y_{2}) + (x_{1} - x_{2}) d(x_{1} - x_{2}) - \frac{1}{2} d(x_{1} - x_{2}) + (y_{1} - y_{2}) d(x_{1} - x_{2}) + (y_{1} - y_{2}) d(x_{1} - x_{2}) - \frac{1}{2} d(x_{1} - x_{2}) + (y_{1} - y_{2}) d(x_{1} - x_{2}) + (y_{1} - y_{2}) d(x_{1} - x_{2}) - \frac{1}{2} d(x_{1} - x_{2}) d(x_{1} - x_{2}) + (y_{1} - y_{2}) d(x_{1} - x_{2}) d(x_{1} - x_{2}) + (y_{1} - y_{2}) d(x_{1} - x_{2}) d$$

Такимъ образомъ, сумма элементарнихъ работъ равна дифференціалу функціи, которая виражается интеграломъ:

сладовательно, этота интеграла и будета силоная функція:

Води система состоить изъто точекъ (ч >2), то для наждой пари точекъ (d, и d,) можемъ написать такую силовую
функців, и сумма элементарних работь всёхъ силь, дэйствующих
въ системъ, будетъ разна дифференціалу следующей функціи:

габ і и й вибрть всё возможния раздачиня аначевія оть 1 до и ; эта функція и будеть силовою функціей для данной системь.

Въ важнайнема частномъ случай, когда точки системи ваянино притягняются по закону въптена $\frac{e^{-m_i m_k}}{c_{k,k}}$, силоная функція будета:

3) На точки системи дійствують силы примяженія или отпалниванія, исходяція оть вилиних в (по принадлежацихь системі) центровь C_1 :, C_2 — и выражающіяся по воличний пікоторник функціями разстояній точекь оть этихь центровь. Если вообще на точку Д действуеть со сторони внёшняго центра сила, величина которой равна нёкоторой функціи разстоянія (Д, менно в случай отталкивательной сили и виакъ въ случай отталкивательной сили и виакъ въ случай отталкивательной сили и виакъ въ случай отталкивательной сили и виакъ работъ виразится дифференціаломъ функціи

которая и будеть силовою функціей для разсистринаемаго случая.

Перейдемь теперь къ уравненію (8).

. Интегрируя объ части этого уравненія отъ одного положенія (1) окстены до какого-янбо слёдующаго вя подоженія (2), нахо-

$$\sum_{(i)} (X_i dx_i + \sum_i dy_i + Z_i dx_i) - 2k_i - 2k_i$$
 (9)

Слёдовательно, рабома силг, приложенных къ системв и нийрамхъ потенціалъ, на нёкоторомъ пути системв, равна фавности значеній силовой функціи для крайнихъ положеній системы.

Въ большинстве случаевъ сидовая функція есть функція однозначная, в тогда, какъ это слёдуеть изъ уравненія (9), сумиа работь сидь на нёкоторомь перемёщенія системы зависить только отъ крайнихь положеній системы и не зависить отъ формы того пути, по которому система перемодить отъ одного положевія въ другое.

Въ частномъ случай, когда система, вейдя изь ноложенія (1) и совершивъ нёксторый путь, приходитъ обратно въ то же положеніе (1), тогда \mathcal{N}_{χ} \mathcal{N}_{χ} , и следовательно, сумма расотъ силь на всемъ пути системи въ этоль случай равна нулю.

§ 5. Инвеграль живой силы. Законь сохраненій живой силы. Законь осхраненій полной энергіи.

йсли задаваемыя силы имёрть потенціаль, тогда, на основанім уравненій (6) в (8), вийемь:

Интегрируя это уравнение, получинь:

NAR

гдъ 1 - постоявная произвольная, опредъляемая по начальнымъ даннымъ, т.е. по начальнымъ скоростямъ и начальнымъ координя-

Уравненіє (10) представляеть инжегроль для задачи о движенін системы при существонанін потенціала.

Этоть интеграль называется инметраломо живой силы.

Примъръ. Зодача т жълъ - такъ называется задача о движеніи системи т матеріальных точекъ при двйствім внутреннихь силь (притяженія или отталинвавія), величине которыхъ суть функцім разстояній; - важививій частний случай: движеніе т точекъ, ваанино-притягивающихся по закону Ньютона. Задача т таль допускаеть интеграль живой сили; кромё того, она допускаеть, какъ это слёдуеть изъ предвдущаго, еще девять интеграловъ: весть интеграловъ пентра внерцім и три интеграла площадей.

При существованім потенціала, на основанім уравненій (7) ш (9). мижеми:

[&]quot;TROPETH TECEAR MEXABERKA", T. II. I pop. M. B. MEMEPCKIÄ. 2. 20.

то же уравненіе, очевидно, жегко получить я изъ уравненій (10). Упавненіе (11) выражаеть законь сохраненія живой сили*).

> Приращеніе живой сили системи при перехода вя изъ одно-10 положенія въ другов, равно разности вначеній силовой функціи для крайних положеній системи и, сладовательно, не зависить оть путей, по которимь при этомь перехода перемащиются точки системи.

Отсюда следуеть, что осли, при существовавія потонріала, система, выйдя нав какого нибудь положенія, вернется въ это положеніе, то она возаращается съ тою же живою силою, съ которой вышла:

$$T_g = T_q$$
.

вслёдствіе того, что

Система подчиненная дёйствію только внутреннихь силь, имёвщихь потенціаль, называется консереативною.

Потенціаль для внутреннихь силь обозначнив черезь W Обозначнив черезь W значеніе силовой функціи W для нъкотораго опредъленнаго ("нулевого") положенія системь. Разность

называется поменціольной энертіей сисмемы, и выражаеть работу внутренних силь, которую онт совершають при переходъ изъ дан-

[&]quot;) Предполагается, что спловая функція И с д н и 3 н а ч н а л

наго положенія въ положеніе вулевое-

За нулевое положеніе удобно принимать то, въ которомъ силовая функція имветь наибольшее значеніе, потому что тогда
потенціальная энергія будеть вездѣ величина положительная.

Если система консервативная, то на основание уравн. (10)

Прибавляя къ объимъ частямъ этого равенства по ${\mathcal U}_{\circ}^{\sharp}$, по-

$$T+(\mathcal{U}_{\circ}^3-\mathcal{U}^3)=(h+\mathcal{U}_{\circ}^3)$$
 (norm).

или

Сушма кинетической энергіи (живой силь) и потенціальной энергіи системы называется полной энергієй системы. Обозначинь ее черезь ${f E}$.

Уравненіе (12) выражаеть законь сохраненія энергіи: для консервативной системы полная энергія постоянна.

Когда на систему, кромё внутренних силь, имёнщихь потенціаль, дёйствують внишнія силы, тогда полная энергія системы не будеть оставаться постоянной: приращеніе полной энергін системы на нёкоторомь перемёщенім зя будеть равно сумый работь внёшнихь силь на этомь перемёщенім.

Им разомотрёли, такимъ образомъ, всё три закона динамики: законъ движенія центра инерціи, законъ площадей или законъ моментовъ и законъ живой силв, которые, какъ уже было выше указано, выйнтъ мёсто для движенія матеріи во всёхъ ея формахъ.

THABA VIII.

HOMBUTA HUBBUIL.

Какъ ме уже знаемъ, моментомъ инерціи системи относительно осе назнвается сумма произведеній массъ точекъ системи на квадрати ихъ разстоявій отъ этой оси

Для жевросто жиле также

гдё и обозначаеть массу накого дибо эдемента тёда вда той матеріальной точки, которая его замёняеть, ч — разстояніе этой точки оть оси вращенія, и число слагаемихь безконечно велико; ваписанняя сумма можеть бить виражена интеграломъ.

Мя будомъ нивть въ виду, главнимъ образомъ, моменти инернін твля, въ случай надобности виведенняя ниже закивченія легко распространяются на случай любой системи матеріальныхъ точекъ.

Обозначимъ моменти внерців тіла наи какой-угодно системи вообще, относительно координатних осей OX , OY , OZ со-отвітственно черезь A , B и C .

Очевидно:

$$C = \sum m(x^2 + y^2)$$
.

Эти три момента инерціи найдемь, зная три сумми:

$$\sum mx^2$$
, $\sum my^2$, $\sum mx^2$.

Въ случай твердаго тала эти сучин виражавися интегралами. Всли и плотность тала, от - объемъ элемента тала, то масса элемента равна

k.der,

и сумма $\sum m x^2$ веразится нетеграломъ:

Sk. L. av,

RO

do = dady.dr ,

поэтому сумма $\sum m x^2$ представляется въ ведё тройного инте-

Mkx.dx.ay dx.

распространениаго на весь объемъ тъла.

Подобния интегралами выразятся сумин $\sum my^2$, $\sum m \neq 2$ Когда тало однородной плотности, тогда k - велична постоянная и можеть быть вынесена за знакъ интеграла; - это обстоятельство облегчаеть нахождение соотвётствующихь интеградовь.

моменти инерція твердего тала относительно координатних осей ОХ , ОУ , ОЖ могуть быть выражени соотватственно фориулами:

 Номенты инерціи относительно осей, проходящих г через в начало координата. Эллипсоидъ инерціи.

Найденъ выраженіе момента инерцін тёла относительно оси $O\mathcal{R}$ (черт. 90), проходящей черезъ начало координать и составляющей съ координатными осями углы α , β , γ .

Вусть М одна изъ точекъ така.

Topudes 90.

Кнадрать разстоянія ML (MLLOR) точки M (x, y, z) оть оси OH:

ML = SM - CL;

HO

ET-OI cos (HC. ll) - x casa+y cosp+x cary:

сийдовательно:

 $\mathcal{R}_{\alpha} = (x^2 + y^2 + x^2) - (x \cdot \cos \alpha + y \cdot \cos \alpha + x \cdot \cos x)^2;$

вли, такъ какъ

costa+cost 3+costy=1;

M2= (x2+y2+x2). (cosa+cosjo+cosjo)-(xcosa+ij.cosjo+x.cosjo);

откуда.

III = (y2+x2).cos2x+(x2+x2).cos2p+(x2+y2)cos2p

- 2 ya cospensy - hxx cospensa - hxy cosce cosp.

Тогда моменть инерціи тала относительно оси ОЖ виразится такъ

$$J = \cos^2 \alpha \cdot \sum m(y^2 + x^2) + \cos^2 \beta \cdot \sum m(x^2 + x^2) + \cos \gamma \cdot \sum m(x^2 + y^2)$$

-2 cosficusq. Im 4x-2 cospicosoc. Imyx-2 cosoc.cosfo. Imxxy.

Замачаемь, что возфриціенти при внадратахь cosinus овъ

суть моменти инерпіи относительно координативую осей, обозначенные нами черезъ А , В , С . Коэффиціенты при удвоенныхъ произведеніяхь cosinus овь обозначинь буквани 🏵 , 🖔 , 🐔 :

$$D = \sum_{i \in \mathcal{I}} y_{i},$$

$$G = \sum_{i \in \mathcal{I}} m_{i} x_{i},$$

$$G = \sum_{i \in \mathcal{I}} m_{i} x_{i}.$$

Сумин ф , 6 , 7 , называются произведеніями инерціи (products of inertia, produits de l'inertie) или уентробляными моментами инерціи; для тёла они выражаются также соотвётствующими интегралами

Такимъ образомъ, ми можемъ написать моменть инерпіи относительно оси ОЖ въ сладувщемъ видъ

Эту формулу ме и имъли въ веду получить; съ помощью ся ин можемь вычислить моменть инерпія относительно любой заданной оси, проходящей черват начало координать, всян начь извёстны моменты внордім относительно тремь координатныхь осей произведенія инерціи въ трехъ координативив плоскостяхь.

Весьма часто представляють моменть имерпів въ вида произведенія масси на кнадрать нікоторой длини:

вычисляется по формули:

Моменть инерцін относительно воякой оси виражается вікоторямь число, виражающее велячину $\frac{1}{\sqrt{3}}$, можемь взобразить вікоторямь опреділеннямь отрівномь, выбравин для этого опреділенняй маситабь. Условимся на каждой оси, проходящей черевь начало координать, откладявать по ту и другую сторону оть начала длину, взображающую $\sqrt{3}$, гдй 3 моменть инерціи относительно этой оси.

Геометрическое ийсто всёхь точекь $^{\circ}$, для которихь радіуст-векторь $^{\circ}$ равень $^{\circ}$, будеть поверхность эллипсои-

Въ самомъ дълъ, возьнемъ точку $\mathfrak{F}(x,y,z)$, лежащую на оси \mathfrak{OK} . Координата этой точки будутъ:

Разделнив обё части уравненія (1) на 🖔 , нолучива

OTCMAS

Уравненіе (2) представляєть геометрическое місто точекь \mathfrak{S} . Это поверхность второго порядка, при точь съ центромь вы началь косрдинать, такь какь моменть инерціи относительно какой-либо оси восбще не нуль (слідовательно, $\sqrt{\frac{1}{\epsilon}}$ не - \mathfrak{S}) то гообще говоря, ни одна изъ точекъ поверхности (2) не находится на безконечности и, слідовательно, уравненіе (2) изображать эллипсоидь, только въ одномъ частномъ случаї, когда, пренебрегая поперечничь січеніемъ тіла, ин разсматриваемъ его какъ прямолянейный отрівокъ (тонкая проволока), — уравненіе

(2) изображаеть пруглый цилиндра, ось котораго расположена вдоль по отравку *).

Эланпсондъ (2) называется элаппсоидомъ инерціи тъла въ

всли ин главныя оси эллинсонда инерціи примент за координатаня оси, тогда уравненіе эллинсонда инерціи будетт

и, следовательно, центробряные моменты инерціи во этомо случот ровни нулю:

Главныя оси эллипсоида инерціи называются ілавными осмии инерціи мила и составтотвуща в инь исменты инерціи ілавными моментами инерціи мила — зъ той точко, съ которою совпадаєть сентръ эллипсоида инерціи; нажное свойство главных осей инерціи ваключается именно въ томъ, что для нихъ пентробёжные моменты инерціи равая нулю.

Эллипсоидь инврийк, понтра когорого находится въ центра ляжести тела, назвавется центральнымъ.

Главния оси центрального эллинсоида инсрвіи навиваются иловнами центральными оснии иноруги пола; а исменти инерціи относительно отнув осей навизаются иловички центральными моментими инерціи пола.

Воли главный оси инврији примемъ за оси координатъ, то моментъ инерціи относительно какой угодно оси, составляющей угли ставрования осями, будетъ: .

таким образом, моменть наерцій тёла стносительно накой-угодно оси легко опредёллется, если извёстны главные моменты инср-

^{*)} Ируглый цилино, в мы получим в вооще для всякой системы наперіальных вочень, расположенных во одном прямой линга.

цін для одной изъ точекъ этой оси.

Если тело ниветь плоскость симметріи, проходящую черезь разсиатриваемую точку, то одна иза главных осей инерціи ва этой точка будеть перпендикулярна ка плоскости симметріи.

Въ самомъ дёлё, примень плоскость симметріи за плоскость XOY. Вслёдствіе симметріи каждому элементу тёла, виёвщему массу m и координата x, y, \bar{x} , соотвётствуеть по другую сторону плоскости элементь, виёвжій также массу m и координата x, y, \bar{x} , вслёдствіе различія знаковь координати \bar{x} , имёвиь.

$$b - \sum m_{xx} = 0$$
,
 $9 - \sum m_{yx} = 0$,

в уравненіе эланпсонда инерпін будеть:

Гакъ какъ въ это уравненіе ж не входить въ первой степени, то ось С % будеть главнов осью эллипсонда, т.е., главною осью инерціи

Примира Въ кругломъ однородномъ цилиндрѣ одна изъ плоскостей симметріи есть плоскость, перпендикулярная къ оси цилиндра въ ея серединѣ, значктъ ось цилиндра есть главная пентральная ось инерців

Затвиъ, всякая плоскость, проходящая черезъ ось пилиндра, есть также плоскость симметрін, слёдовательно, вторыя дей гланныя центральныя оси инерпіи суть любия дей прямыя, перпендикулярныя къ оси цилиндра въ ея средвий в составлящія между собою прямой уголь.

Теорема Главная усниральная ось инерціи есть вийстй съ тёмь главная ось инерціи для всяхой точки лежащей на направленіи этой оси Пусть 0% (черт 91) главная центральная ось инерціи, при чемъ начало воординать совнадаеть съ центромь тяжести.

Докажент, что 0 1 есть въ то же время главная ось внер-

Для этого вужно показать, что для точки $\mathcal H$ нентробъжные моменты янервін $\mathfrak D$ в δ равны йулю.

Возьнемъ вовую систему координать съ осями. Ну 1000, Но 1100 Ну совпадаеть съ 0%. Очевидно, новия координати какой-либо точки тёла будуть

Центробъжные моменты инерціи Д и 6 для точки д представляются въ видъ:

Ho

The state of the s

 $\sum myx-0$,

$$\Sigma_{m,x=0}$$
 u $\Sigma_{m,y=0}$,

такъ какъ начало координатъ

Чержекъ 91

^{*)} Изъ экихъ формуль оченидно, что всли главная ось ижер-

въ центръ тяжести; - такимъ образомъ центробъяние моменти Д

§ 2. Моменты инерціи относительно параллельных в осей.

Найдень связь нежду исментами янерцін тёла относительно парадлельних осей, язь которную одна проходить черезь центрь тяжести.

Пусть нентръ тяжести тёла находится въ началё координатъ
Обозначниъ моментъ внерцін тёла относительно оси \mathcal{O} де-

Очевидво:

$$J_c = \sum m \cdot (x^2 + y^2)$$
.

Найденъ испентъ инерпін 3_к относительно оси ЖК, паразлельной ОТ и пересёнающей плоскость ХОУ въ точкъК, координати которой обозначинъ черезъ С. в 9 (черт. 92):

HO

$$\sum m(ax + by) = a \sum mx + h \sum my = 0$$
,

Tak's Kak's

$$\sum mx=0$$
 u $\sum my=0$,

ибо начало координать эсть центрь тяжести; псотому:

$$\frac{1}{2} = \sum m(x^2 + y^2) \cdot \sum m(a^2 + b^2) = d_{c+}(a^2 + b^2) \sum m$$

Очечидно, (12-62) есть квадрать разстоянія оси 502 оть оси 02, которое ин обозначких черезь 8 гогда

$$\partial_{x} - \partial_{z} + M.8^{2}$$
 (4)

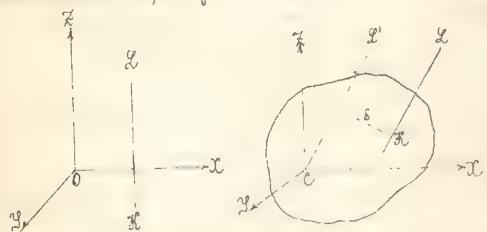
ціи для никоторой почни проходить черезь ценирь пяхести, по она дурекь злавном цени раль но и осьи инерцій.

. Таким образов, моменть инерціи относительно какой-либо оси равень моменту инерціи относительно оси параллельной, про-ходящей черезь центрь тяжести, плись произведеніе масом тпла на неадрать кративить разстоянія между етими осями.

Такъ какъ это произведение зеличина всегда положительная, то отсыда слёдуеть, что цениральный момению инерціи всиь наи-меньмій изъ всихъ момениосъ инерціи относительно параллельных осей.

Зная три главных дентральных момента инердіи тала А, В, С, мы легко можемь опредалить моменть инердіи тала стносительно какой-угодно оси.

Пусть гробуется найти моменть инерціи од относительно оси Ж (черт. 93), составляющей съ направленіями косрдинат-



Topudes 98.

Tojmox's 98.

На основавін формули (3) моменть внердів относительно оси СУ ПУК будеть:

На основанін формули (4)

сладовательно:

Такимъ образомъ ме легко найдемь моменть инерціи тёла относительно какой-угодно оси, если вамъ будуть извёстны три главныхъ центральныхъ момента инерціи тёла.

Съ помощью формули (4) легко найти зависимость между моментами инерціи J_{χ} и J_{χ} относительно друхъ какихъ-угодно
параллельнихъ осей, отстоящихъ отъ вентра тяжести соотвётственно ва разстояніяхъ δ_{χ} и δ_{χ} .

Если моменть инерціи относительно оси, параллельной данимы и проходящей черезь центры тяжести, обозначинь черезь д., тогда на основаніи формулы (4):

откуда

 $\mathcal{Z}_{i} = \mathcal{Q}_{i} = \mathcal{M}(\xi_{i}^{1} - \xi_{i}^{2}),$

J - J + M (& - 0.

Примпионіе

Веръдко говорять о моментахъ инерціи въкоторой *площади;* соотвътствующія формули получаемъ изг предыдущихт, полагая medS, гда dS есть элементъ площади

Принимая плоскость данной площади S за плоскость ГОЗ .

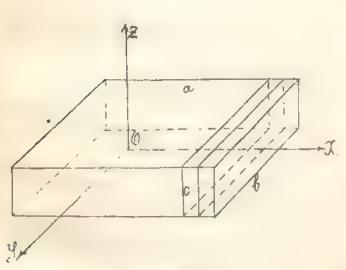
имвемъ для всёхъ элементовъ площади 2-0 моменты инерпін
будутъ

производенія инерціи

эллипсоидъ инерціи для точки О въ пересъченіи съ плоскостью 202 даеть эллипсь

который и навывается "эллипсь инерціи" данной площади въ

- § 3. Примъры опредъленія моментовъ инерціи тплъ однородной плотности.
- 1) Найдемъ моменты инерція прямого параллелепипеда отно-



Tepnexa 94.

Для этого, какъ
ин внаемъ нужно
найти три сумиы

Emal, Emyl, Emil

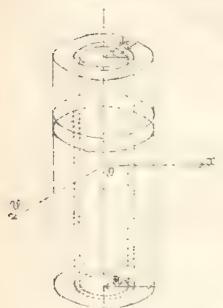
или соотвътствующіе имъ интегралы

Чтоби найти $\sum m x^2$, дёлниъ параллеленипедъ плоскостяни, параллельными плоскости $M^{(q)}$, на безконечно малые параллеле-

пипеди; возьмемь слой безковечно малой толщине Ал Масса этого слоя будеть:

рде к - плотность тела, а такъ какъ для всёхъ элементовъ выделевнаго слоя одно и то же, то номенть инервіи слоя бу-

$$\sum mx^2 - 2 \int_{\mathbb{R}}^{\frac{\pi}{4}} b \, c \, x^2 \, dx = 2kbe \int_{\mathbb{R}}^{\frac{\pi}{4}} ix - 2kbe \left[\frac{x^3}{3} \right]_{0}^{\frac{\pi}{4}} = \frac{kbe \, d^3}{12}.$$



Чержека 95.

но к.в.с. с стъ наста всего параллеления дерезъ И ; сладовательно

$$\sum_{m, x' = \frac{x}{12}} \frac{x^2}{12};$$

Аналогичный способомь найдемь:

и

Теперь можемъ написать интересувпіс насъ моменти инерціи:

$$A = \sum m(y^2 + x^2) = M(b^2 + c^2)$$
,

$$3 = \sum_{m_k(x^2 + x^2)} = \frac{2(x^2 + x^2)}{12}$$

$$C = \sum_{m} (x^2 + y^2) = \frac{\mathcal{R}(\alpha^2 + b^2)}{12}$$

2) Найдемъ моменти инерпін крутлого умлиноро, радіуса Я и выссти і т, относительно координатных осей, проходящихъ черезь пентръ тяжести (черт. 95).

Найдемъ сначала моментъ инерпін относительно оси пилиндра

Раздёлимъ цилиндръ на безконечно тонкіе цилиндрическіе слои; возьмемъ слой безконечно малой толщина до , внутренній радіусь котораго т-

Объемъ закого слоя будетъ равенъ:

ир энебрегая безконечно малою величиной втерсго перядка $(w)^2\pi h$, получии объемъ слоя:

25thr dr.

откуда масса его:

Такъ какъ аст элементы слоя находятся въ одномъ и томъ же разстояния с отъ оси ОК, то моментъ инерпіи его будетъ.

Такииъ образомъ:

Обозначая черезъ М массу цилиндра (М- k % % . h) , полу-

Найдемъ моментъ инерцін цилиндра относительно двухъ друсихъ главнихъ осей, для чего нужно найти сумин $\sum m_{\lambda}^2$, $\sum m_{\lambda}^2$, $\sum m_{\lambda}^2$,

Очевидно:

$$\sum_{m} \left(\int_{-\infty}^{\infty} + \chi^2 \right) - \sum_{m} \left(\chi^2 + \chi^2 \right) ,$$

откуда:

[&]quot;TROPBTH TECKAR MENARHEA". T. II. Rpof. H. B. MEMEPCRIE. A. 21.

Такимъ образомъ, найденный нами моментъ инерпін

$$C \cdot \sum m(x^2 + y^2) = 2 \sum m x^2 = 2 \sum m y^2$$
;

откуда:

$$\sum mx^2 - \sum mx^2 = \frac{C}{2} - \frac{1}{4} \mathcal{L} \mathcal{R}^2$$

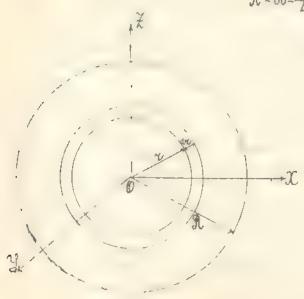
Найдень сунку

Раздёлямъ цилиндръ на безконечно тонкіє слои плоскостями, парадлельнями плоскости XOY; возьменъ слой безконечно мамой толщини $d_{\mathcal{X}}$. Объемъ элементарнаго слоя будеть: $NR^2 d_{\mathcal{X}}$, масса $knR^2 d_{\mathcal{X}}$; за моментъ инервім $knR^2 d_{\mathcal{X}}$, такъ какъ для всёхъ элементовъ слоя χ одно и то же. Такимъ образонъ:

$$\sum mx^2 - 2 \int k R^3 \pi x^2 dx - 2 k \pi R^2 \left[\frac{x^3}{3}\right]^{\frac{1}{2}} 2 k \pi R^2 \frac{k^3}{24} = \frac{2 \ln^2 x^2}{12}$$

сладовательно:

$$A = \Re = \frac{1}{4} (\Re^2 + \frac{\hbar^2}{3})$$
.



Teamers 96

з) Найдемъ моментъ инерціи жоро, радіуса Я і, относительно ка-кой-либо оси, проходящей черевъ центръ мара.

Раздёлниъ жаръ жаровнии поверхностями
на безконечно тонкіе
сферическіе слоя. Возьмень слой безконечно
малой толщина от 1, вну-

трений радіусь котораго разень 🧸 (черт. 96).

Объемъ такого слоя будеть:

Пренебрегая безконечно малыми величивами второго и третьяго порядка, получния, что объемь слоя равень $4 \pi \tau^2 d\tau$, масса его $k 4 \pi \tau^2 d\tau$, за следовательно, $\sum m \tau^2$ для слоя будеть равна

Для всего вара сумма $\sum m z^2$ выразится тогда такъ:

$$\sum_{m=1}^{2} \int_{4\pi}^{2} k x^{2} dx = 4\pi k \frac{2^{5}}{5} \cdot \frac{3}{5} \cdot 2 \cdot 2^{2},$$

гда Л-k 4 п.т. - масса нара.

Ho

$$\sum_{m} m_{n} \mathcal{C} = \sum_{m} m_{n} (s \mathcal{C}_{+}^{n} \cdot y^{n} + y^{n}) =$$

=3.
$$\sum m x^2 - 3.\sum m y^2 = 3.\sum m x^2;$$

следовательно:

Такимъ образомъ, находимъ, что для мара моменты нвердін будутъ:

ГЛАВА ІХ.

ABHEBBIE TERPHATO TEAL.

Положеніе твердаго тёла опредёляется, кака взайство, кол Канематики, вообще жестью координатами; поэтому для опредёленія движенія твердаго тёла при дёйствім данних сила достаточно имёть жесть дифференціальных уравненій.

Законъ движенія центра инерціи и законъ моментовъ даютъ эти уравненія.

Пусть тело свободно. Обозначина: черезь \mathcal{M} массу тела: \mathcal{X} , \mathcal{X} , \mathcal{X} — координати его центра тяжести; \mathcal{X} , \mathcal{X} , \mathcal{X} моменти количества движенія тела относительно осей, проведенныхь
черезь центрь тяжести параллельно неподвижним координатникь
осямь: $\mathbf{V}_{\mathcal{X}}$, $\mathbf{V}_{\mathcal{X}}$, $\mathbf{V}_{\mathcal{X}}$ — вроекцім главнаго вектора задаваемыхь силь, къ тёлу приложенных, такъ что:

$$\mathbf{V}_{c} \cdot \mathbf{\Sigma} \mathbf{X}_{c}$$
, $\mathbf{V}_{c} \cdot \mathbf{\Sigma} \mathbf{X}_{c}$, $\mathbf{V}_{c} \cdot \mathbf{\Sigma} \mathbf{X}_{c}$, $\mathbf{V}_{c} \cdot \mathbf{\Sigma} \mathbf{X}_{c}$;

 $L^{(c)}$, $L^{(c)}$, $L^{(c)}$ - главные моменты этихъ силъ относительно осей, проводенныхъ черезъ центръ тяжести параллельно непсламинамъ координатничь осямъ. Дифференціальния уравненія движенія сеободного твердаго тёла представляются тогда въ видѣ:

$$\frac{\text{if } \mathbf{x}_{c}^{*} - \mathbf{V}_{x}}{\text{if } \mathbf{y}_{c}^{*} = \mathbf{V}_{y}}, \qquad (1)$$

$$\frac{d\ell_{x_{-}}^{\omega}}{dt} = \mathbf{L}_{x}^{\omega}, \quad \frac{d\ell_{x_{-}}^{\omega}}{dt} = \mathbf{L}_{x}^{\omega}, \quad \frac{d\ell_{x_{-}}^{\omega}}{dt} = \mathbf{L}_{x}^{\omega}$$
(11)

такъ какъ главний векторъ и главний моменть режний связей, обусловдивающихъ неизмёнлемость системи (твердость тёла), какъ силъ вкутреникъ, равин нулв.

Если тело несвободно, то въ правия части уравненій (І) нужно ввести еще провиціи реакцій опоръ, а въ правия части уравненій (ІІ) моменти этихъ реакцій относительно осей, проведеннихъ, макъ выше указано, черезъ центръ тяжести.

Въ случав несвободнаго твла, нивищаго неподвижно закрапленную точку, удобиве брать, вийсто тремъ уравневій (II), три уравневія (III), содержащіе моменям ожносимельно координамныхо осей (Х., 🖂 , ОД., начало коморыхо поміщено въ неподвижной точка:

гда $\{L_x, L_y, L_z\}$, обозначають моменти количества движенія тйла относительно воординатнихь осей, а $\{L_x, L_y, L_z\}$ — суими моментовъ относительно тёхъ же осей даннихъ силъ и реакцій
опоръ.

Когда тало несеободно, тогда число независимых координать *) менте мести, но зато являются неизвъстния реакціи.

^{*)} Это число называвися ч и с л о м ъ с т в н в н в й с в о о о о и тела, напринъръ, тело, одна почка которато викриплена квиодению, импеть при степени сессоды.

§ 1. Поступательное деиженіе жеврдаго тела.

При поступательномъ дважевів тёла всё точки его движугся но тождественнимъ кривниъ съ развими и нарадлельними скоростями; слёдовательно, всё точки движутся такъ, ванъ движется центръ тяжести. Такимъ образомъ тёло не совершаеть относи тельнаго движевія по отножевію къ центру тяжести; вслёдствіе втого моментъ количества движевія относительно центра тяжести будеть разенъ нулю:

а оледовательно:

$$\begin{array}{c} \ell_{x}^{e_{2}} = 0 \ , \\ \ell_{y}^{e_{3}} = 0 \ , \\ \ell_{z}^{e_{3}} = 0 \ . \end{array}$$

Это же можеть быть только тогда, когда главный момевть всёхь силь относительно центра тяжести равень нулю, т е ког- да $\mathbf{L}^{(c)}$ 0, кан

$$\mathbf{L}_{\mathbf{x}}^{\omega},0,\mathbf{L}_{\mathbf{y}}^{\omega},0,\mathbf{L}_{\mathbf{x}}^{\omega}=0$$
 .

Такимъ образомъ, для того, чтоби твердое тёло совершало поступательное движеніе, необходимо, чтоби глявний моменть всёхъ силь относительно центра тяжести биль равень нулю, т.е. чтоби всё силь, какъ извёстно изъ курса Статики, приводились къ одной равнодёйствующей, приложенной къ центру тяжести тё-ла.

При действін таких силь тёло будеть двипаться поступательно, если въ начальней моменть скорости всёхь точекь равны и параллельне, въ частномь случай, если тёло было въ покой-

примъръ представляеть движение твердаго тёла при дёйствии

силы тяжести, если голько въ начальный моменть ому сообщено поступательное движение или оно находилось въ покож.

💲 2. Вращеніе мевроаго така вокругь неподвижной оси.

Ось вращенія примень за ось 🗥 🖟 (черт. 97). Въ данномъ случат тело витоть одну степень свободы, и положение ero вполнь определяется угломь поворота 🕜

Воледствіе этого для определенія движенія тела достаточно имъть одно уравненів, содержащее одну вензвістную функцію вре-

мени, вменно уголь Ф .

.Такое уравненіе, какъ уже указано на стр. 284- 285 даетъ намъ законъ моментовъ въ при маненін ва оси О% 1:

Какъ ми знаекъ, 🛵 С ф' гдъ - моменть инерців тіла относительно оси 🖔 ; ноэтому

Чержежь 97.

Если радіусь инерпін относительно оси $\mathcal{O}\mathcal{Z}$ обозначимъ черезъ \mathfrak{S} " то

и ин можемъ написать:

$$\mathcal{M}_{\varphi}^{1}\phi^{1}-L_{\varphi}$$

Здёсь 🛴 - главний моменть всёхь силь, приложенных къ талу, задаваемых и реакцій, относительно оси вращенія.

Тёло, вращающееся вокругь неподвижной оси, иожно разсматривать, какъ ниводее двъ закръплення точки ${\mathcal C}$ и ${\mathcal O}$. Реакцію въ точкѣ C обозначниъ черезъ \Re , а въ точкѣ C, черезъ \Re Моменти реакцій относительно оси C^{∞} , очевидно, равни ну-

$$\mathbf{L}_{\mathbf{x}} \sum (x_{\mathbf{x}} \mathbf{Y}_{\mathbf{y}} + y_{\mathbf{i}} \mathbf{X}_{\mathbf{i}}),$$

если обозначимъ черезъ X_i , Y_i , Z_i проекціи заданняхъ силъ, приноженняхъ къ тълу, а черезъ x_i , y_i , x_i координать ихъ точекъ приложенія.

Какови би ни били дання сили, L_{χ} всегда можно виразить въ функцій отъ U, φ , φ' , нбо, какъ взвёство уже изъ кинематики, координати x_{χ} , y_{χ} , (χ = constants) всёхъ точень тёла виражаются черезъ уголь φ .

$$x_i = \tau_i \cos(\varphi + \theta_i)$$
,
 $y_i = \tau_i \cos(\varphi + \theta_i)$,

гдё τ_{γ} и Θ_{γ} величина постоянная, а данния сили въ самомъ общемъ случав зависять отъ времени, положеній и скоростей точекъ тёла.

Такиит образомъ, наконъ моментовъ относительно оси вращенія тёла даеть намъ слёдующее уравненіе:

$$ll e^2 \phi' = L_{\chi} + \rho, \phi'$$
 (1)

Ин получили дифференціальное уравненіе второго порядка того же типа, который выйли вы случай прянолинейнаго движенія точка.

Къ уравненія (1) приминимо все то наслёдованіе дифференціальнаго уравненія, которое наложено въ главъ II "Кинетики точки".

Интегрируя уравнение (1), ин найдемъ уголъ (, жакъ функ-

^{*)} Fixogas скорость φ' войдень въ выражения L_i молько въ монь случан, когда при разсмонрими двихения принимается во спинате сопромивление среди.

цію отъ времени t, содержащую дей постоянных произвольных»; эти постояння опредёляются по начальнымъ даннымъ, т. е. но даннымъ величинамъ угла φ и угловой скорости тёла: (ψ, ψ) въ одинъ какой-либо опредёленный моментъ времени t ; обыкновенно полагаютъ t – 0 .

Отмётных частный случай, когда главный моменть всёхь силь относительно оси СД равень нулю, т.е. когда

Въ этомъ случав нивемъ:

откуда:

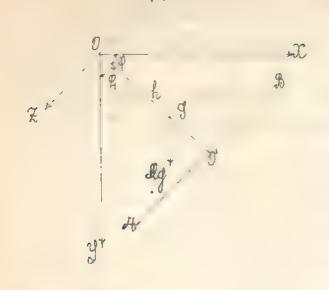
и, слёдовательно, тёло вращается расножнуно съ тою угловою скоростью, которую сво ниёло ьъ начальный исменть.

Есян на тёло дёйствуеть только сила вяжеоми, то \sum_{i} (), когда ось 0 % вли проходить черезь центръ тяжести тёла, вак вертикальна. Такимъ образомъ, мяжелое твердое тёло равномирно вращается вокругъ оси только въ двухъ случаяхъ: 1) когда ось проходить черезъ вентръ тяжести и 2) когда ось вертикальна.

Физическій маятникъ.

Разсмотримъ вращеніе (колебаніе) вяжелого твердаго тала вокругъ горизонтальной оси, не проходящей черезъ пентръ тяже-

Ось вращенія LL пусть будеть перпендикулярна къ плоскости чертежа; она называется "осью приепсо" маятлика. Плоскость CCI ;виберемь такъ (черт. 98), чтоби она наключала въ себъ центръ тяжести CI тъла; точка CI называется "центромъ



привлост. Ось ОУ напрявимъ вертикально внизъ. Обозвачниъ:

Уголь Ф, будень выражать положительник чисномь, вогда врямая ОО находится выраво сть сси ОО 1, отринательнемь, когда ОО будеть влёво оть ОО 1, възма-

Чериска 98.

KONS OFFERS $\phi = \frac{\pi}{2} - \phi$.

Согласно уравненів (1) дифференціальное уравненіе движенія будеть:

откуда, вводя вивсто угла 🖟 , уголь Ф. , получимы:

Составниъ дефферевціальное уравненіе движенія математическаго (кругового) маятника (черт. 99), для чего воспользуемся извастивнь уравненіемь:

$$m \frac{dv}{dt} = \mathbf{F}.\cos(\mathbf{F}, v)$$
.

Очевидио:

OTKYA2:

и, сладонательно:

откуда:

Такинг образонг, при движеніи

ригического маятника уголь ф, измпняется такъ же, какъ и при дви-

женіи математическаго маятника,

длина котораго равна квадрату ра-

діуса инерции физического маятни-

ка относительно оси привиса, раз-

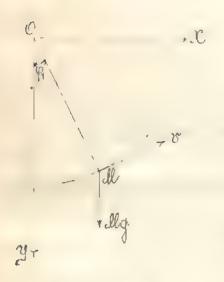
дъленному на разотояние центра тя-

жести жаятника отъ втой оси; при

этомъ предполагается, что въ на-

чальний моменть отклонение и уг-

Сравнивая уравненіе движенія физическаго маятника съ уравненіемь движенія математическаго маятника, вамёчаемъ, что при $\mathcal{C} = \mathcal{C}^*$ уголь φ_i измёняется при движеніи обоихъ маятниковъ одинаково, если только уголь начальнаго отклоненія и начальная угловая скорость будуть одинаковь.



чермено 99. ловая скорость для обоихъ маятеиковъ одинакова.
Формула для продолжительности одного размаха, выведенная
въ \$ 4 гл. VII "Кинетики точки", имъетъ ивсто и въ настоящемъ случат.

Длина: 1 т навневется приведенною длиною физического маятника, или длиною математического маятника, эквивалентнаго данному физическому.

Если стъ центра привъса $\mathbb C$ стложимъ по прямой $\mathbb C \mathcal G$ ддину $\mathbb C \mathcal G' - \mathbb C = \mathbb C^2$, то точка $\mathbb C'$ будетъ находиться по другую сторону

OT'S TOURH 9 .

.Въ самомъ дълъ, моментъ инерціи тъла относительно оси \mathcal{O} будетъ:

гдв 3. - моменть инерпік относительно оси, проведенной черезь центрь тяжести, параллельно оси привёса.

Обозначая черезь φ_c соотвітствующій радіусь внерців, по-

откуда:

Такинь образомы:

т.е., приведенная длина физическаго маятника равна разстоянію ОЗ , сложенному съ нёкоторов положительною величиною.

Точка \mathcal{O}' , назнваемая центромъ комонія, движется соверменно также, какъ если бы она была тяжелою точкою математическаго маятника $\mathcal{O}\mathcal{O}'$.

Прямая \mathbb{AS} , параллельная оси привъса и проходящая черезъточку \mathbb{O}^1 , назнавется осью качанtй.

Очевидно.

следовательно:

Такниъ образомъ, произведеніе разстояній оси привёса и оси качаній (или дентра привёса и дентра качаній) отъ центра тяжести маятника равно кладрату плеча инердіи для оси, проведенной черезъ дентръ тяжести параллельно оси правёса.

Если ин перевернемъ нашъ маятникъ такъ, что прямая 🙏 🦮 сдёнается осью привёса, тогда разотояніе ея отъ центра тяжести $\frac{1}{2}$ будеть, оченидно, $\frac{1}{2}$, значить, разстояніе соотвітствующей оси качаній оть $\frac{1}{2}$, согласно скаванному, должно бить равно $\frac{1}{2}$, $\frac{1}{2}$, т.е. соотвітствующею осью качаній будеть ось $\frac{1}{2}$

Такимъ образомъ, ось каченій и ось привіса суть васимныя оси.

Указанное свойство осей привёса и качаній даеть возможность точно опредёлить приведенную длину давнаго физическаго маятника: маятникь имёсть двё призим . И В . изъ которыхь по крайней мёрё одну можно передвигать; эти призим устанавливаются на

Маятникъ съ двумя призмами № и № называется оборожнымъ моятникомъ; - онъ служитъ, между прочимъ, для опредвленія велячине ускоренія силе тяжести въ данномъ маста земной поверхности: для продолжительности Я одного размажа маятника при весьма малкат углажъ стилоненій имаемъ навастную формулу:

9-91 Vog ,

OTKYZA:

§ 3. Давленів вращающагося твердаго тила на ось.

Въ предидущемъ параграфа для опредъленія враденія тёла вокругъ оси при дайствін какихъ-либо данных силь ин веспельзовались лишь одниць дифференцізаьнымъ уравненіемъ, именно тамъ, которое даеть законъ моментовъ въ приложеніи къ оси 04 Остальныя пять дифференціальных уравненій (три уравненія движенія центра тяжести и два уравненія моментовь) послужать нашь для опредёленія реакцій $\Re^+(\mathbf{X},\mathbf{Y}',\mathbf{Z}')$ и $\Re^+(\mathbf{X}',\mathbf{Y}',\mathbf{Z}')$ и $\Re^+(\mathbf{X}',\mathbf{Y}',\mathbf{Z}')$ (черт. 97), а слёдовательно и дселеній вращавщагося тёла на ось, — въ томъ предположеніи, что уголь поворота у уже опредёлень, какъ функція временя.

Уравненія движенія центра тяжести будуть:

$$\begin{aligned}
&\mathcal{L}_{c} e_{c}^{*} = \sum X_{i} + X' + X', \\
&\mathcal{L}_{c} y_{c}^{*} = \sum Y_{i} + Y' + Y', \\
&\mathcal{L}_{c} = \sum Z_{i} \cdot Z' + Z' \cdot 0,
\end{aligned}$$
(2)

(нбо % = (must), а уравненія моментовь стносительно осей (X и ОЧ представятся вт видё:

$$\frac{dl_{c}}{dt} = \sum_{i} (y_{i} \mathbf{Z}_{i} - \lambda_{i} \mathbf{Y}_{i}) - l_{i} \mathbf{Y}',$$

$$\frac{dl_{a}}{dt} = \sum_{i} (y_{i} \mathbf{Z}_{i} - \lambda_{i} \mathbf{Y}_{i}) - l_{i} \mathbf{Y}',$$

$$\frac{dl_{a}}{dt} = \sum_{i} (y_{i} \mathbf{Z}_{i} - \lambda_{i} \mathbf{Y}_{i}) - l_{i} \mathbf{Y}',$$
(3)

(моменти реакцій R относительно осей ОХ и ОУ разни ну-

Такъ какъ вообще

а у насъ ϕ_i const., то, следовательно, въ намень случав:

$$\ell_z = -\sum_{i=1}^n \sum_{j=1}^n y_i^j$$
, $\ell_y = \sum_{i=1}^n m_i x_i \cdot x_i^j$.

Такнив образомь, уравненія (3) ин можемь написать въ виды:

$$-\sum_{m_{i}} x_{i} y_{i}^{*} - \sum_{i} (y_{i} \mathbf{Z}_{i} - x_{i} \mathbf{Y}_{i}) - h \mathbf{Y}^{n},$$

$$\sum_{m_{i}} x_{i} x_{i}^{*} - \sum_{i} (\mathbf{x}_{i} \mathbf{X}_{i} - x_{i} \mathbf{Z}_{i}) + h \mathbf{X}^{n}.$$

$$(3')$$

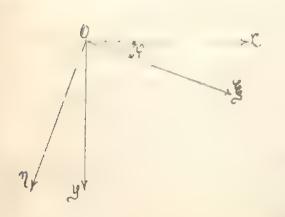
Первия два изъ уравненій (2) и уравненія (3) дадуть наивченено проекцій X', Y, X', Y', третье же изъ уравненій (2) двоть наив сумиу Z'+Z' Отдільно проекцій Z и поизвістних проекцій несть.

Примемъ плоскость, которая проходить черевъ $\mathcal{O}\mathcal{X}$ и образуеть съ $\mathcal{O}\mathcal{X}$ уголь φ , за плоскость $\mathcal{X}\mathcal{O}\mathcal{X}$ (черт. 101). Тога, очевидно:

$$x_i = \underbrace{x_i \cos \varphi - \eta_i \sin \varphi_i}_{i=1}$$

 $y_i = \underbrace{x_i \cos \varphi + \eta_i \cos \varphi_i}_{i=1}$ (4)

Зная положеніе вентра тяжести тёла, т.е. координати ξ , η , χ .



x - E wsq -n snip,

4 = \$ simp + 12 cosq ,

x. 3. .

x; = -y, q" - x, q" .

Tetmesa 101.

Примъниван эти формула къ пентру тяжести, мы послѣ подстановки въ уравненіяхъ (2), получимъ:

ell
$$\mathcal{Z}_{c}$$
 sumpt η_{c} cos ϕ) ϕ' - \mathcal{A}_{c} \mathcal{Z}_{c} cos ϕ - η_{c} sum ϕ) $\phi'^{2} = \sum X_{i} + X' + X''$,

$$\mathcal{A}_{c} = \mathcal{A}_{c} = \mathcal{A}_{c$$

Подставляя затамъ вышеуказанныя выраженія x_i^{\dagger} и y_i^{\dagger} втивыя части уравненій (3'), получимъ:

$$\begin{split} -\sum_{m_i} \pi_i \, y_i^* &= -\phi^* \sum_{m_i} m_i \pi_i \, x_i + \phi^{**} \sum_{m_i} m_i \pi_i y_i = \\ &= -\phi^! \big\{ \cos \phi \cdot \sum_{m_i} \mathcal{Z}_i \, \xi - \sin \phi \cdot \sum_{m_i} \mathcal{Z}_{i,\eta_i} \big\} + \phi^{**} \big\{ \sin \phi \cdot \sum_{m_i} \mathcal{Z}_i \, \xi_i + \cos \phi \cdot \sum_{m_i} \mathcal{Z}_{i,\eta_i} \big\} \,; \\ &= \sum_{m_i} \pi_i \, \pi_i^* = -\phi^* \sum_{m_i} \pi_i \, y_i - \phi^* \sum_{m_i} \pi_i \, \pi_i = \\ &= -\phi^! \big\{ \sin \phi \cdot \sum_{m_i} \mathcal{Z}_i \, \xi + \cos \phi \cdot \sum_{m_i} \mathcal{Z}_{i,\eta_i} \big\} - \phi^* \cdot \big\{ \cos \phi \cdot \sum_{m_i} \mathcal{Z}_i \, \xi_i - \sin \phi \cdot \sum_{m_i} \mathcal{Z}_{i,\eta_i} \big\} \,. \end{split}$$

Заивчая, что суммы, стоящія въ правихъ частяхъ этихъ уравненій представляють центробённые моменты тёла и вводя принятия нами для нихъ обозначенія, мы можемъ написать уравненія (3') въ видъ:

$$-\varphi''(\mathcal{E}.\cos\varphi-\mathcal{D}.\sin\varphi)+\varphi'^{2}(\mathcal{E}.\cos\varphi+\mathcal{D}.\cos\varphi)-\sum(y_{i}\mathbf{Z}_{i}-\mathbf{z}_{i}\mathbf{Y}_{i})-h\mathbf{Y}',$$

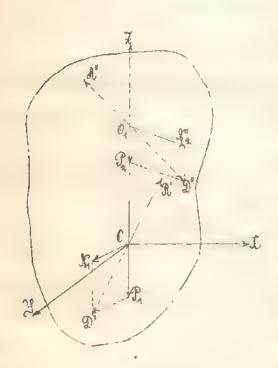
$$-\varphi''(\mathcal{E}.\sin\varphi+\mathcal{D}.\cos\varphi)-\varphi'^{2}(\mathcal{E}.\cos\varphi-\mathcal{D}.\sin\varphi)=\sum(\mathbf{x}_{i}\mathbf{X}_{i}-\mathbf{z}_{i}\mathbf{Z}_{i})+h\mathbf{X}''.$$
(3")

Зная вращеніе тёла, т.е. уголь поворота φ , какь функцію времени, зная затёмь положеніе центра тяжести даннаго тёла. его центробёжене моменти инерціи \mathfrak{D} и $\hat{\omega}$, ми можемь опредёнить прі всякихь данныхь силахь довленія на осы: изь уравненія (3%) находу \mathbf{X} и \mathbf{Y}' , а подставляя полученния отсяда

вначенія въ уравненія (2), найдемъ X'' и Y''; кроив того, импечь:

$$Z' + Z' = -\sum Z_i$$
,

перемёнивши знаки у полученнях значеній, им найдемь соогвёт-



Tehmens 102.

Раздожимъ каждое изъ давленій 9 и 9 на дву состанаяннія, изъ которыхь одна направлена вдоль оси, а другая по верпендацуляру къ ося Для давленій вдоль оси 👸 и T ин находина по предыдущему только ихъ равнодей ствующую, которая будеть равна сукмё проекцій даннихь силь на ось вращенія 0%; давленія же, верпендикулярныя къ оси. N я N" опредвляются внолна маждое отдально; У н У называются боховыми давленіями на ось.

Примпръ. Опредълить давленіе на ось жижелого твердаго тьла, равномёрно вращающагося вокругь вертикальной осн.

Такъ какъ въ настоящемъ случав ϕ^* - 0 и проекціи силы тяжести на оси OX и OY также вули, то уравненія (2') представляются въ вид»:

[&]quot;TROPETHYRCKAS MEXAHHKA". 3.11. Apop. H. B. MEMEPCKIH

предполагая, что ось \mathcal{O} д ванравлева но вертикали вверхъ. Далъе, при $\phi'=0$, уравненія (Su) примутъ видъ:

Изъ этихъ уравненій ме и опредёлимъ проекцій реакцій: X', Y', X', Y' за слёдовательно, в боковня давленія на ось; равнодійствующая давленій вдоль оси направлена внизъ и равна віставля.

Если ось вращенія проходим в через і центру тямести, тогда $\xi_{c}=0$, $\eta_{c}=0$, и ин визеих:

$$X'=-X'',$$
 $Y'=-Y'',$
 $Z'+Z''=\text{Mod},$
 $(\delta.\sin \varphi - \mathfrak{D}\cos\varphi) \varphi'^2=-h.Y',$
 $-(\delta.\cos \varphi - \mathfrak{D}sm\varphi) \varphi'^2=h.X''.$

Ев этонь случай ин видимь, что боковое давление на ось пропорціонально кнадрату угловой скорости: — какъ въ точкв \mathbb{O}_{+} , такъ и въ точкв \mathbb{O}_{+} , боковое давленіе равно:

$$\frac{\sqrt{g^2+g^2}}{h} \varphi^{12}$$

§ 4. Свойство главных в осви инерціи вращотивогося жило.

Разсмотримъ тъ случан, когда вращающееся тъло не оказываеть бонового давленія на ось вращенія.

При этомъ будемъ предполагать, что сили совсёмъ не приложене къ тёлу, или оне приводятся къ одной силе, параллельной оси, или къ паре зилъ, влоскость которой перпендикулярна къ оси видиенія.

Во всёхъ этихъ случаяхъ проекціи даннях, силъ на оси О Х и ОД и главняє моменти ихъ стносительно этихъ осей, очевидно, равни нули:

$$\sum X_i = 0$$
, $\sum y_i = 0$, $\sum (y_i Z_i : x_i y_i) = 0$, $\sum (z_i X_i - x_i Z_i) = 0$.

Уравненія (2) и (3°) въ этихъ случаяхъ примутъ ведъ уравненій (4) и (5):

$$\left.\begin{array}{c}
\text{cll } x_c^{i} - X' + X'', \\
\text{cll } y_c^{i} - Y' + Y'', \\
\text{cll } x_c^{i} - Z' + Z''
\end{array}\right} \tag{4}$$

Найдемъ условів, необходимов и достаточнов для таго, чтобы боковов давленів на ось было равно нулю, т.в., чтобы:

Нав уравненій (4) слідуеть, что для этого необходимо, чтоби:

т.е., чтоби ускореніе пентра тяжести било равно нулю; но во вращающемся тёлё только точки, лежащія на оси вращенія, имёють ускореніе, равное нулю, вначить пеобходимо, чтоби ось вращенія проходила черезь центрь тяжести.

Изъ уравненій (5) слёдуетъ условіє, необходимоє для того, чтоби X^* -0 и Y^* -0 :

-(6.cosq-D.sinq)
$$\varphi''+(8.sinq+9cosq).\varphi'^2=0$$
,
-(6.sinq+9cosq). $\varphi''-(6.cosq-9.sinq).\varphi'^2=0$.

Исключая изъ этихъ двухъ уравненій угловое ускореніе, находичъ условіе:

WAN

Если тёло вращается, то углоная скорость отлична отъ нуля, вначить, для того, чтобы боковое давленіе на ось равнялось нулю, необходимо, чтобы:

E STO TOFAS, KOFAS

Мы такимъ образомъ нашли, что для того, чтобы тало не ожавивало бокового давленія на ось, необходимо, чтобы ось вращенія проходила черезъ пентръ тяжести и чтобы центробъжные ис менти относительно зтижь осей были равни вуль.

Эти условія вийстй съ тімь достаточни, чбо, если дентръ тяжести находится на оси вращенія ($x_{\rm c}$, $y_{\rm c}$, 0), тогда:

$$\mathbf{X}' + \mathbf{X}'' = 0 ,$$

$$\mathbf{Y}' + \mathbf{Y}'' = 0 ;$$

И

а если $\mathscr{D} = 0$ и 6 = 0 , то $\mathbf{X} = 0$ и $\mathbf{Y} = 0$, а следователь-

Когда центробъжное моменты инерціи \mathcal{D} и \mathcal{C} равны нулю, тогда въ уравненім эллипсонда инерціи исчевають члены, содержащіе \mathcal{K} въ первой степени, эначить тогда ось $\mathcal{O}\mathcal{K}$ направлена по главной оси едлипсонда инерціи; но если ось $\mathcal{O}\mathcal{K}$ есть
главная ось инерціи для точки \mathcal{O} , то она есть главная ось
инерціи и для центра тяжести, ибо центръ тяжести находится на
оси $\mathcal{O}\mathcal{K}$ (ом. главу VIII).

Такииъ образомъ, взъ всего сказаннаго ин иожемъ одёлать слёдующее заключеніе: мегрося тпло не оказываеть боновихь давленій на ось, при вышеуназанных предположеніяхь относительно заданных в силь, тогда и только тогда, ногда ось вращенія воть главная центральная ось инерціи трла.

Если толо не оказиваеть бовового давленія на ось, значить нать надобности закраплять эту ось; володотвіе этого каждая главная центральная ось инерцін тола навнается свободною посмоянною осью вращенія или пермонентною осью вращенія; — если толу будеть сообщено вращеніе вокругь одной нов главных центральных осей инерціи, то, при вышеуказанных предноложеніяхь относительно силь, толо будеть продолжать вращаться вокругь этой оси, при чемь ось будеть сохранять первоначальное направленіе вы пространствовать въ томо олучаю, когда на одна изъ ек точекь не будеть закраплена.

Положнив, что мочка O оси вакриплена. Найдень условів, необходинов и достаточное для того, чтобы боковов давленів на другую мочку O_1 равнялось нулю; при этонь будёнт предпола-

гать, что данныя силь или не приложени къ тёлу, или приводятся къ одной силь, линія дёйствія которой проходить черезь точку (°, или къ парё силь, плоскость которой перпендикулярна къ оси 00.

Изъ уравненій (5) слёдуеть, что для того, чтоби X''=0 и Y''=0, необходимо и достаточно, чтоби $\mathfrak{D}=0$ и $\mathfrak{E}=0$, т.е., чтоби ось вращенія била главною осью инерціи тёла для точки 0; но при этомъ пентръ инерціи тёла можеть бить и $\mathfrak{E}\mathfrak{k}\mathfrak{k}\mathfrak{k}$ оси вращенія.

Такниъ образовъ, если ось вращенія тіла вийеть одну яккріпленную точку, то боковое давленіе на эту ось, стремящееся повернуть ось около закріпленной точки, будеть равно нулю, при указанняхь выше предположеніяхь относительно данняхь силь, тогда и только тогда, когда эта ось будеть злавною осью инерціи жало для вакрапленной мочки.

Отсюда слёдуеть, что если возьмень за ось вращенія тёла главную ось инерціи для какой-либо точки, то для того, чтоби, при указаннять вине предположеніять относительно даннять силь, тёло вращалось вокругь этой оси, не заставляя ее изийнить направленіе, необходимо и достаточно, чтоби вимеукомянутая точка этой оси била вакраплена; - главная ось инерціи жила въ какой-угодно мочки всть перманентная ось вращенія, когда зва мочка закраплена.

Въ заключение укажемъ два олидовеня, вытекающія изъ пре-

1) Пусть тёло свободно и силь къ нему не приложено. Если ин сообщимь тёлу угловую скорость вокругь главной центральной оси инерціи, то тёло будеть предолжать вращаться съ тор же угловор скоростью вокругь той же оси, которая будеть сохраниять ненамённямь свое направленіе.

РОДИ ЖЕ МИ СОООЩНЫХ ТВЛУ УГЛОВУЮ СКОРОСТЬ ВОКРУГЪ КАКОЙ

либо другой оси, то съ теченіемъ времени ось вращенія тала будеть изманять свое направленіе.

2) Пусть тёло ниветь закрапленную мочку и данныя силы или не приложени из тёлу или приводятся из одной, проходящей черезь закрёпленную точку, какъ это имёсть мёсто, напримёрь, вътомъ случай, когда на тёло дёйствують силы тяжести и дентрътяжести закрёплень.

Всли ин сообщинь твлу угловую скорость вокруго главной оси инерціи для закрёпленной точки, то твло будеть продолжать вращаться съ тою же угловою скоростью вокругь той же оси, которая будеть сохранять неизмённий свое направленіе.

Если же мы сообщимь тёлу угловую скорость вокругь какой либо другой сон, проходящей черезь закрёпленную точку, то съ теченіемь времени ось вращенія тёла будеть изиёнять свое направленіе.

Ка основанія сказаннаго выме о боковомъ давленім вращающагося тёла на ось, при взготовленів такихъ манинняхъ частей, которая должим бистро вращаться, какъ, напримёръ, маховое колесо, парововеое колесо и т.д., для того, чтоби по возможно сти уменьшить давленіе на ось, всегда стараются такъ обточить эти члсти, чтоби ось вращевія совпадала съ главною центральною осью инерція. Всли такое совпаденіе не достигнуто, то давленіе на ось, которое, какъ ме видёли, зависить, между прочимъ, отъ зищо и сосфо, выражается въ томъ, что происходять колебанія оси и ударе ез о подшипники.

§ 5. Движенів твердаго тпла, параллельное неподеижной плоскости.

Въ Кинеиатикъ било указано, что для изученія движенія твердаго тёла, параллельнаго неподвижной плоскости, достаточно разлотрыть движеніе той плоской фигура, которая получается при пересьченіи тёла какою-либо плоскостью, параллельной неподвижной, ма возьмемь ту фигуру, въ плоскости которой заключается центръ тяжести тёла, эту плоскость примемъ за плоскость тогда для опредёленія движенія тёла достаточно определеть движеніе пентра тяжести (его координати ж, у, и уголь поворота (ф) фигуры вокругъ пентра тяжести, какъ фунтийн времени.

рля определенія трехъ неизвёстных х , у с и ф нужны гри уравненія, два изъ нихъ даетъ законъ движенія центра тя-жести, третье - законъ моментовъ въ примъненіи къ вращенію вокругъ сси, проходящей черезъ центръ тяжести.

Если моменть инерціи тёла относительно оси, проведенной черезъ центръ тяжести перпендикулярно къ плоскости фигури ($\parallel 0\%$), обозначниъ черезъ δ_c , а сумму моментовъ всёхъ приложенныхъ къ тёлу силъ относительно той же оси черезъ \mathbf{L}_c , то дифференціальныя уравненія движенія тёла будутъ:

$$\mathcal{L}.x_{c}^{*} = \sum X,
 \mathcal{L}y_{c}^{*} = \sum Y,
 J_{e}.\phi^{*} = L_{e}.$$
(5)

Если данное тело несвободно, то въ эти уравнения ин должни ввести какъ реакции (мермальныя) опоръ, такъ и вили трения. При движеніи тёла по нёкоторой поверхности, предполагая, что движеніе параллельно нёкоторой плоскости, различають три случая движенія. - говорять, что тёло совершаеть

- 1) скольженіє по поверхности, когда точка прикосновенія Тёла къ данной поверхности сохраняють неизмённо овое положевіе на поверхности тёла, т. е. когда нуть, проходимый точкой прикосновенія по тёлу равень нуль;
- 2) кажанів, когда пути, проходимыє точкою прикосновенія по тёлу и по поверхности, миёють одинаковую длину,
- 3) скольженіе, соединенное съ комоніємь, когда длини путей, проходимниъ точкою прикосновенія по тёлу я по поверхности нибють разлячния длинь.

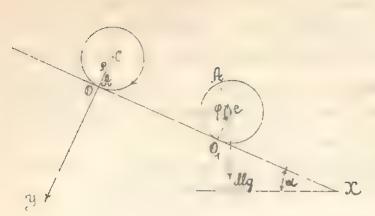
Во всёхъ этихъ случаяхъ, вообще говоря, существують силы тренія, дёйствующія въ общей касательной плоскости.

Опити показали, что отноменіе сили тренія къ нормальной реакцій опори зависить только оть степени вероховатости сопримасающихся поверхностей, т.е. оть матеріала и его обратостии, и при существованій скольженія, хотя би и соединеннято съ катаніемъ, равно нёкоторой постоянной величинъ, называемой коэффицівниомъ динамическато мренія; — коэффицівнтъ динамическаго тренія вообще меньше коэффиціента статическаго тренія.

Примъръ. Разсмотримъ движеніе тяжелаго, однороднаго ируглаго цилиндра по наклонной плосмости, составляющей съ горивонтомъ уголъ ∞ (не - 90°), причемъ будемъ предполагать, что существуетъ сима тренія между плосмостью и цилиндромъ.

Ось ОК направина по линім наибольмаго ската вназа (черт 102), ось ОУ тавже вназа. Обозначных: радіуов пилиндра о , масса его М , коэффиціента динамическаго тренія К .

Пусть въ начальний моменть



to=0; (ye)=0, (ye)=0,

и скорость инлиндра равна ну-

Обозначая

нормальную реакцію плоскости черевъ

Черкека 108.

Я, а силу тренія черезь F (F-k.R), получинь на основавін уравненій (5) слідующія дифференціальния уравненія движенія:

$$\frac{dl \cdot \mathbf{x}_{s}^{*} - dl \cdot \mathbf{g} \cdot \sin \alpha - \mathbf{F}}{dl \cdot \mathbf{y}_{c}^{*} - dl \cdot \mathbf{g} \cdot \cos \alpha - \mathbf{G}}, \qquad (5')$$

Оченияно, разстояніе ментра тяжести цилиндра отъ оси ОХ постояню:

сявдовательно:

и на основаніи второго изъ уравненій (51) находимъ:

Такинь образомь, сала тренія будеть:

Подставляя найденную величну сили тренія въ первое изъ уравненій (5'), получичь по сокраженім на Ж

откуда, принимая во вывманіе начальния данния, находимъ:

R

$$x_{e} = \frac{1}{2} \cdot d \cdot t^{2} \cos \alpha \cdot (tg\alpha - k)$$
.

Нодставляя величину сили трелія въ третье изъ уравненій (5'), получинь по сокращенів на $\mathcal{M}_{\cdot,Q}$:

откуда, принимая во визмавію пачальния условія, найдеми:

$$\varphi' = \frac{2k}{9} \cdot q.t.\cos\alpha,$$

$$\varphi = \frac{k}{9} \cdot q.t.\cos\alpha.$$

H

Разомотримъ какое дниженіе будеть совержать нашь дилиндры при различних значеніяхь коэффиціента тренія.

Скольженіе будеть, очеведно, тогда, когда уголь ϕ все время будеть равень нуми, что возможно только нри k=0 , т.е. при условін, что тёло в накловная плоскость вдеально гладкія.

Разберень случай, когда коэффиціенть (по равень нулю. Путь, проходимый точкою прикосновенія по наклонной плоскости, равень:

а путь, проходимий ев по поверхности дилиндра, равень:

Разница длинъ обонкъ путей будеть:

$$x_c - \rho \cdot \varphi = \frac{1}{2} \cdot q \cdot t^2 \cos \alpha (tq \alpha - 3k)$$
.

Отсида олидуеть, что когда

tga>3k,

7. 6. KOP Za

$$k < \frac{1}{3} \cdot \log \alpha$$
.

тогда ин нивоив случай скольженія, соединенного съ команівив; когда же

получаемъ, какъ предёльний случай для нашихъ формулъ, случай имотого комонія; при большихъ значеніяхъ коэффиціента тренія:

$$k > \frac{1}{3} tg \alpha$$
,

наши формули не вибють мёста.

PIABA, X.

TEOPIS YZAPA.

\$ 1. Наипиение количество деижения и импульсь силы.

При движеніи тіла (въ частности, матеріальной точки).

встрічаются такіе случам, въ которых скорость тіла значительно маміняется въ чрезвичайно малий промежутокъ времени.

Такое явленіе назнаватся ударомь.

Какъ примъръ можно указать ударъ упругаго шара о стънку. Въ моментъ встрачи со стънков # B (черт. 104) шаръ ниваъ нъ-



Yepmens 104.

которую скорость \mathcal{U}_i , отражается же онь оть ствеки со скоростью У, которая отличается отъ предыдущей, вообще говоря, и по величине и по наппавленів.

Наивнение скорости у въ скорость г происходить въ смоль налый промежутокъ времеви, что обыкновенно говорять, котя не точно, что скорость изивняется изнофенно; - поремещениемь тела (точки) ва этоть проможутокъ времени, представляющій продолжительность удара, всегда пренебрегають.

Разсиотримъ приражение количества движения материальной точки за накоторый промежутока времени, т. с., геометрическую равность между количествами точки въ вонцъ и въ началъ этого промежутка.

Всли ЯК (черт. 105) количество движенія точки въ моментъ



Tabmax's 105.

t. . М.К. - количество движенія въ моменть t, и если ML # MR, то RL в будеть геометрическое припаденіе ROJHTOCT HA движенія.

дифференціаль-135 няхь уравноній движовія TOURH

гдё X , У , Z , обозначають проекцім равнодёйствующей всёхь силь, придоженняхь из точкё *), номпоживь обё части каждаго нас нихь па dit , получемь:

$$d(m,x') = X.dt,$$

$$d(m,x') = Y.dt,$$

$$d(m,x') = Z.dt.$$
(1)

интегрируя объ части каждаго наз этихъ равенствъ отъ нъкотораго момента $t_{\rm o}$ до нъкотораго исмента $t_{\rm o}$, получимъ:

$$(m x')_{1} - (m x')_{0} = \int_{t_{0}, t_{1}}^{t_{1}} dt,$$

 $(m y')_{1} - (m y')_{0} = \int_{t_{0}, t_{1}}^{Y} dt,$
 $(m x')_{1} - (m x')_{0} = \int_{t_{0}}^{Z} Z.dt.$

Въ дъвихъ частяхъ уравненій (1) имвеиъ проекціи на координатния оси геометрическаго прираденія кодичества движенія за время отъ момента t_o до момента t_i .

Интеграли въ правихъ частяхъ уравненій (1) же можемъ разсматривать, какъ проекціи на координативя оси нёкотораго вектора 5:

$$S \cos(S, X) = \int_{t_0}^{t_0} \mathbf{X} \cdot dt$$
,
 $S \cdot \cos(S, Y) = \int_{t_0}^{t_0} \mathbf{Y} \cdot dt$,
 $S \cdot \cos(S, Z) = \int_{t_0}^{t_0} \mathbf{Z} \cdot dt$,

^{*)} Въ число этихъ силъ, когда точка песевододка, ехединь и реакція поверхности или реакція крисой.

Венторъ S , опредвляемий этими проекціями, называются uxпульсомъ сили F(X,Y,Z) за время стъ момента t_o до момента t_o *).

Въ томъ случат, когда ониа во все время отъ V_0 до V_1 сстираняеть постоянное направленіе, то импульсь за направлень по той же прямой, и если величина сили равна F, то величина импульса будеть $\int_{V_0}^{V_1} F_1 dt$. Пусть, направлуь, сила F остается паравленьной оси OV_0 , тогда, очевидно:

$$J\cos(\delta,X) = J\cos(\delta,Y) = 0,$$

 $J\cos(\delta,X) = \delta = \int_{t_0}^{t_0} \mathbf{F} dt.$

Всли при постоянства направленія сила посмоянно по величини, то импульсь сили равень произведенію величини ея на промежутовь времени:

Примпръ. На точку дёйствуетъ сила тяжести. Ось О% направинь по вертикали вверхъ. Очевидно:

Проекціи импулься сили тяжести на координатния оси будута:

$$Sres(S,X)=0$$
,
 $Scos(S,Y)=0$,

^{*)} Безкочечно малий векторь, проекцій номораю на коор. оси равны произведеніямь. Хах, Уах, Дах називаемся з л в м е н - м а р м ы м ъ м м п у л ъ с в м ъ силы онъ всегда направлень по направленію силы и равень произведенію величины силы на осзновечно малий промежумовь времень.

значить импульсь по величинь равень:

и направлень по вертикали вниза.

Если сила изманяемъ свое направления за время отъ t_{\circ} до t_{\circ} , то для опредълевия нипульса сили из должни внать, какими функциями времени виражавтъ ея провидии на координатимя оси.

Уравненія (1) выражають слідующее предложенів:

Геометрическое приражение количества движения мочки за ипкоторый промежутокъ времени по величинт и направлению равно импульсу силы, къ точкъ приложенной, за тотъ же промежутокъ времени *).

Это можно выразить и однимь геометрическимь уравненіемь:

Уравненіе (2) повроляеть вамь рёшить двё задачи.

1) Зная изивненіе скорости точки за накоторий промежутока времени, опредалить импульсь сили за тота же промежутока.

Зная изивнение скорости, знаемъ изивнение количестие движения Если ЛК и ЛХ (черт. 101) количестиа движения въ моменты t, и t, то ЛХ# КК и есть импульсъ сили.

2) Зная скорость точки въ моментъ t_o и мипульсъ сили ва промежутокъ времени отъ t_o до t_d , опредёлить скорость въ моментъ t_d .

Если И К - количество движенія въ моменть t, ЛІНИ - импульсь сили за промежутокъ времени отъ t, до t, то МУ всть количество движенія ту, въ моменть t, ; раздёляя его на ту пайдемъ скорость у

^{*)} Уравненія (1) виракають паков не продложеніє для овяконочно малаго промежутка времени.

Если скорость точим въ моментъ t_c равня нулю ($v_c=0$), тогда импульсъ сили за время отъ t_c до t_c равенъ по величенъ и направленію количеству движенія точки въ моментъ t_c :

Въ случат постоянной (по величинт и направленію) сили А., на основаніи зашензложеннаго при v. = 0 будемъ нитть:

откуда

т.е. въ этомъ случай для полученія нікоторой скорости ми должны приложить во стольке разъ большую силу во сколько разъ будеть меньше промежутокъ времени, въ теченіе котораго она должна дійствонать.

Вообще, сила, которая дёйствуеть во время удора и обусловливаеть быотрое, значительное измёненіе скорости, такъ велика, что по сравненію съ нею такими силами, какъ силы тяжести, силы притяженія и отталкиванія, можно пренебрегать. Въ случаё удара вара о стёнку (точки о поверхность) чрезвычайно быстрое измёненіе скорости шара (точки) производить реакція стёнки (поверхности), направленная по вормали къ послёдней.

🛊 2. Ударъ точки о поверхность

Опредёлимъ скорость точки послё удара ея о неподвижную поверхность.

Пусть точка $\mathcal M$ (черт. 106) встрёчаеть поверхность $\mathfrak P \mathbb Q$ со скоростью $\mathcal V_o$, которая составляеть съ нормалью $\mathcal N$ къ поверхно-

[&]quot;TROPETHYRCKAS HBKAHHKA" Y II. RPOS. H. B. NEMBPCKIH.



Чержежа 106.

сти вёкоторый уголь, равный (180°-1), причень уголь о навнается угломо паденія; ватёмь точка отражается оть поверхностя съ вёкоторов скоростью v_4 , которая соспавляеть съ вориалью уголь о, вазнаемый угломо омраменія.

небрегая, на основании сказанняго въ конта \$ 1, войми силами, приложенными къ точка, крома

ревиціи поверхности, заивчаемь, что такь какь эта реакція постоянно направлена по нормали MN, то импульсь сили есе время направлень по этой нормали, значить и геометрическое изийненіе количества движенія, а слёдовательно, и геометрическое изивненіе скорости, направлено все время по нормали MN.

Такииъ образомъ, измъненіе скорости АВ !! АВ Отсюда следуеть, что при ударь точки о вовержность, проекціи скоростей у и у на касательную плоскость одинаковы и равна АС (гда МС 1 МГ). т.с.:

Для нахожденія проекція скорости v_4 на нормаль, надо принять во вниманіе упругія свойства точки и поверхности, о которую точка ударяєтся.

Степевь упругости жарактеризуется накоторымь коэффиціентомь & , который называется коэффицівнаюм возопоновленія.

Коэффиціенть возстановленія заключается всегда въ преділахь оть О до 1: ы олучай севершенной упругости: ¾ = 1 : вы случай совершенной воупругости ¼ = 0 — вы случай несовершенной упругости:

Проакція скорости \mathcal{C}_1 на вормаль выражается въ залисимости отъ конффиціонта возстановленія и проекціи скорости \mathcal{C}_c слёдующиць образомъ:

Уравненія (3) и (3,) дають наиз возможность опредблить скорость \mathcal{U}_i , эсли кавастих скорость \mathcal{U}_o и конффиціенть возстановленія: находимь проекція скорости \mathcal{U}_o на касательную плоскость и на нормаль:

иножинь 👭 на коэффиціентя возстановленія:

геомотрическая сумма векторовь ИС и Ий в есть скорость У₄.
Дёля равенство (3) на (3,) находима:

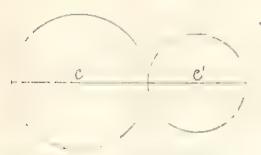
OTHYAS:

т.е. коэффиціенть возстановленія есть отношеніе тангенса угла паденія къ тангенсу угла отраженія, — это обстоятельство посмоляеть намь опредалять коэффиціенть всястановленія изь опи-

\$ 3. Coydapenie maposa *)

При соударенін двухъ шаровъ ударъ называется прямымъ тогда, когда эти шары не вращаются и при томъ скорости ихъ центровъ направлена по прямой, соединяющей пентры.

Пусть дани два шара, центры которых с и С', а массы соотвётственно т и т



Hepmens 107.

(wepr-107).

Обозначиит: черевъ

тотъ моменть, въ

которий пари сталкина
втся между собой: скорости паровъ С и С'

въ этотъ моментъ сост-

вътственно черезъ \mathcal{V}_{0} и \mathcal{V}_{0} , ватамъ черезъ \mathcal{V}_{1} тотъ мо-ментъ, когда ударъ окончится, и соотвътственныя скорости ша-

Чтобы различать направленія скоростей, условнися приписывать v_0 , v_1 , v_2 , знакь + , когда скорости направленивправо, и знакь - , когда онё направлени влёво.

Легко видёть, что ударъ шаровъ произойдеть въ моментъ t_{o} только при томъ условіи, что $2^{-}>20$

Посий встричи шаровь въ одной точки пентры ихъ начинають сближаться, такъ что происходить деформація шаровь около точки встричи (первий актъ удара). Этой деформаціи противодййствують силы реакцій, которыя стремятся раздвинуть шаря и производять, следовательно, въ теченіе нерваго акта удара отри-

^{*)} Висоди, на напориме ми приходима са этома §-в. импють приложеніс, напримара, при разсмотраніи сопросось о носки.

цательную работу. Въ нёкоторый моменть разстояніе между центрами становится наименьшимь и мары стремятся затёмь возстановить свою форму (второй акть удара), - сили реакцій производять положительную работу; наступаеть опять моменть, когда вары прикасаются въ одной точкё и ударь окончень.

Определнив скорости жаровь посль прямого удора, есян извёстны скорости до удара.

Воспользуемся прежде всего законом движенія центра тяжести. Внёшними силами, напримёрь, силами тяжести, из при ударё пренебрегаемь, принимая во вниманіе лишь реакціи, которыя какь силы внутреннія, на движеніе центра тяжести не имёють никакого вліянія, слёдовательно, общій пентръ тяжести обоихъ паровъ движется прямолинейно и равномёрно и потому посят удара онъ имёеть ту же скорость. что и до удара. Такъ какъ ударъ прямой, то эта скорость выразится слёдукщимъ сбразомъ:

сткуда.

Разсиотримъ затамъ отдально три случая.

I случай. Ударт совершенно неупругих варовъ.

Въ этомъ случай имаетъ мёсто только одинъ первый актъ удара, т.е. шаря, сблизившись, деформируются и остаются въ состояніи деформаціи. По окончанія удара оба шара получають одну и ту же скорость:

На основанім уравненій (4) и (5), находимъ:

Въ частномъ случай, когда т=т , вийемъ:

Носмотримъ, какъ измъняется живая сила при ударъ совершенно неупругихъ шаровъ. Жиная сила въ моментъ 🛴 будетъ:

в въ поменть t, :

Разность живихъ силъ въ моменти 🙏 и 🙏 будеть:

"2(n+m) (120+mm) 16+m m'u2+m'u2-miv3-2 mmivous-miu3) = mini (v2+u2-2v14)=

Отсида видима, что разность между живой силой ва момента то и живой силой ва момента то всегда положительна, слёдовательно, при неупругома ударё всегда происходить померя живсй сили; по закону сохранечія энергій часть живой сили превращается ва теплоту.

Воличина того *импуль*ов, который разкція производить при ударі, равна изибненію количества движенія того гли другого шара, - она равна:

Подставляя сюда вийсто скорости и, найденное для нея виражение черезъ и, и у, получимъ:

Если би им знали промежутскъ времени, то разділивь на мего найденный мипульсь, ми бы опредблили среднию величину реaknin.

II случай. Удорь совершенно упругихъ шаровъ.

Въ этомъ случав за первымъ актомъ удара следуетъ второй актъ, въ течене котораго шара возстановляють свою первоначальную форму, и вкъ реакція производять положительную работу, рабную по везничнё отрицательной работа производимой реакціей во время перваго акта. Такимъ образомъ, вся работа ревиціи за время удара равна нулю; поэтому сумма живихъ силъ
послё удара равна суммё живихъ силъ до удара:

откуда имвемъ:

Дъя почлениой (6) на (7), находнит:

откуда:

H

Подставляя въ уравнение (7) вийсто 🗀 найденное для него веражение черезъ и , получимъ:

Прибавька из обтань частянь этого урагненія по піль, най-

откуда:

Въ частвомъ случав, когда массы шаровъ равна m-m, тогда:

т.е. шары обычацваются скоростяни.

III олучай. Ударт на вполны упругихъ шаровъ...

Этоть случай отличается ота предыдущаго тысь, что здёсь во вреия второго акта удара первоначальная форма шаровь возстановляется не вполні, поэтому сумма работь реакцій за оба акта удара будеть величина отринательная и, следовательно, имість місто потеря живой сили.

въ случат совершенно упругихъ шаровъ уравневіе (в) давало:

когда же шари не вполна упруги, нивемъ:

гдь К коэффиціонть возставовленія.

Нев уравненія (9) ваходинь:

Подставляя въ уравненіе (7) вийсто w_1 его параженіе черевъ v_1 получии:

Вичитая изъ объихъ частей этого равенства т у, найдень:

откуда:

Подобнямь же образомъ найдемъ:

Формулы (10) в (10,) суть общій для всёхь случаєвь прямого удара шаровь: мн получимь изъ вихь скорости v_{i} в v_{i} , полятая k = 0 въ случав освершенно всупругих шаровь, в, полятая k = 1, въ случав совершенно упругих шаровъ.

Коэффиціенть возстановленія є опредвляются изъ опита слёдующимъ обравомъ заставляють шарикъ падать на неподвижную плоскость, которую, очевидно, можно разсматривать, какъ поверхность шара безконечно большого радіуса и безконечно большой масон.

Такима образома, въ этома случав тр'= оф . и обромули (10) и (10,) дарта нама:

Если шарикъ падаетъ съ внооти h, то, какъ навъстно, онъ упадаетъ на плоскость со скоростью

Если по отражении марикъ поднимается на висоту k_4 , то онъ, очевидно, отравился со скоростью

Такимъ образомъ:

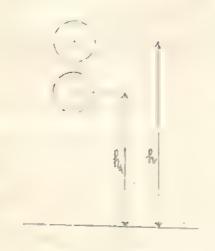
$$h = \frac{27.2}{29} \times u h_1 = \frac{24^2}{29}$$

Принимая во вниманіє уравненіє (10,), находимъ

СТКУДа:

Изивряя висоти і в ю, пайдень по этой формули коэффиціонть возстановленія, ізкинь путень найдень для слоновой мости к. 0,8, для стали к.-0,5.

Все сказанное въ \$ 3 о соударении жарово можно распростражить на случай какихо угодно мълг, если только ударъ пряной,



Черкака 108.

т.е., осли соударяющіяся тіля не вращаются и если скорости имь центровь тяжести напрявлени по прямой, соединяющей центри.

Примара: вколачиваніе гвоздя молоткома.

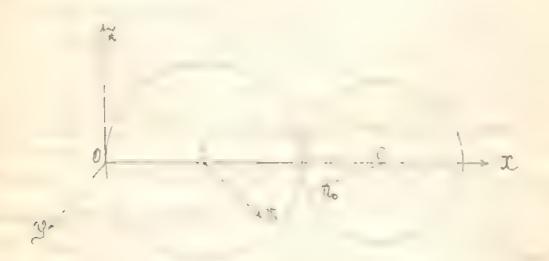
§ 4. Rocoù ydaps.

Пусть дани дна мара, центри которых суть С и С (черт. 109); масси соотвётственно и и и , скорости въ начальний моменть удара С, соотвётственно С, и и, , а на конечний моменть t_i и t_i , t_i и t_i .

Окорости У и и составляють съ линіей центровъ угля, по развие нули и 180°.

На основанім извёстнаго закона пентръ тяжести наждаго изъ этика маровь движется така, накъ если би нь немъ била сосредоточена вся изсол соотвётственнаго мара, и из нему била приложена реакція другого шара (остальними силами ин пренебрегавит).

Измёненіе количостна дняженія каждаго пет вентровъ С и С' по величий и манравленію равно минульсу реанціи другого мара, но эта послёдняя все время направлена по общей мормали (линіи центровъ), слёдонательно, минульсъ ея направлень по линіи пентровъ, поэтому измёненіе количестью движенія, а слёдовательно є измёненіе скорости каждаго центра направлено по той же прямой СС'.



Явривиъ 100.

Иривнизя линік центровь зе ось (, не можень, на оснонаціи только что сизавинато, утверждать, что проекцій споросней центровь (и ' на оси Су и Су оставтся нензивними за все время удара, в наизняются линь проекцій этихъ скоростей на ось ОС .

Такинъ образонъ, ин ножомъ ваписать:

$$u_{\cdot}.\cos(u_{\cdot}, \mathcal{X}) = v_{\cdot}.\cos(u_{\cdot}, \mathcal{X}),$$
 $u_{\cdot}.\cos(u_{\cdot}, \mathcal{X}) = u_{\cdot}.\cos(u_{\cdot}, \mathcal{X}) - \frac{\delta}{m},$
 $u_{\cdot}.\cos(u_{\cdot}, \mathcal{Y}) = u_{\cdot}.\cos(u_{\cdot}, \mathcal{Y}),$
 $u_{\cdot}.\cos(u_{\cdot}, \mathcal{X}) = u_{\cdot}.\cos(u_{\cdot}, \mathcal{X}).$

По отноженію къ проекціямь скоростей на ось ОХ примѣнимо все то, что относится къ случаю прямого удара.

§ 5. Дийствів удара на твердов тило, вращающевся вонругь неподвижной оси.

Ось вращенія тёла принимаемь за ось $\mathbb{C}_{\mathcal{X}}$: проекців дёйствующей при ударё силы обозначимь черезь X , Y , Z , а координаты точки ея приложенія черезь x , y , z .

Найдемъ изминеніе угловой скорости твав.

Уравненіе вращенія твердаго тёла вокругъ неподвижной оси въ данномъ случай намъ даетъ:

гдв 👂 радіусь внерцін тала относительно оси вращенія.

Помножимъ объ части этого уравненія на dt и проинтегрируемъ въ предълакъ отъ t до t ; при этомъ координати к и
у точки приложенія сили мы винесемъ за знаки интеграловъ, считая ихъ постоянним на томъ основаніи, что переміщеніемъ тъла
за время удара всегда пренебрегаемъ; получимъ:

$$dl p^2(\omega_1 - \omega_0) = x \int_{t_0}^{t_1} \mathbf{\dot{y}} dt - y \int_{t_0}^{t_1} \mathbf{\dot{x}} dt ,$$

(гда $\omega_{\rm s}$ и $\omega_{\rm t}$ обозначають угловую скорость звы моменти . $t_{\rm s}$ и $t_{\rm t}$) или

$$\mathcal{M}_{0} = \rho^{2}(\omega_{1} - \omega_{0}) = x. \delta_{y} - y. \delta_{x}, \dots$$
 (11)

гдё у и у суть вроекціи на оси ОХ и ОУ нипульса сили, двиствующей при удара.

Уравненіе (11) выражають, что при дёйствів удара на твердое тёло, вращающееся вокругь неподвижной оси, произведеніе момента инерців на приращеніе угловой окорости равно моменту импульса относительно оси вращенія.

Съ помощью уравненія (11) мы можемъ по даннымъ: удару (импульсу), угловой скорости въ началь удара и моменту инерціи тела, определить ту угловую скорость, которую тело получить после удара, и обратно, вная приращеніе угловой скорости за время удара и моменть инерціи тела, им можемъ определить мотеметь импульса, который называють иногда "импульсивнымъ моментъ томъ".

Въ частномъ случай, когда тёло до удара находится въ полов $(\phi_0 \circ 0)$, ме съ помощью уравненія (11) можемъ опредълить тотъ импульсивный моментъ, который нужно приложить. чтобы ссобщить тёлу угловую скорость ω_1 : — онь будетъ, очовидго равень $\mathcal{M}_1^{\mathcal{A}}\omega_1$.

Перейдень нь определению того удара, коморый испывываемъ ось при данномъ импульсь.

Ось вращенія примент за ось Я, ось Я направимь по той прямой, по которой располагается кратчайшее разотояніе между осью вращентя и даннымъ импульсомъ.

За точку приложенія мипульса беремъ точку \S^* ($_{10}$, 0, 0). Въ которой мипульсь пересёкаеть ось $\emptyset \mathcal{X}$ (черт. 110).

Обозначимъ провидін силь, соотвётствующей разсиатриваемому импульсу черезъ X 0 , Y , Z , тогда уравненія движенія центра инерціи представятся въ видё:

$$\begin{cases}
\mathcal{L}_{\mathbf{y}_{c}^{*}} - \mathbf{Y}_{+} \mathbf{Y}_{+}^{*} \\
\mathcal{L}_{\mathbf{y}_{c}^{*}} - \mathbf{Z}_{+} \mathbf{Z}_{+}^{*} \mathbf{Z}_{-}^{*} \mathbf{0},
\end{cases}$$
(12)

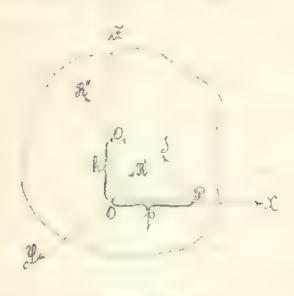
а уравненія моментовь вы вида:

$$-\sum_{x} m_{x} x_{y} = -h y',$$

$$\sum_{x} m_{x} x_{x} = -p Z + h X,$$

$$\lim_{x} m_{x} x_{x} = -p Z + h X,$$
(13)

X' , Y' , Z' сбозначенть здась провиціи реакціг A' ет точка



Repadro 110.

кахъ () и () :

Послёдница иза уравненій (13) ми уже пользовались выже.

Умножимь обё части наждаго нет уравненій (13) и (12) на clt и пронетегрируемь въ пределахь отъ t, до t

Вводя сладующія сокращенния обозначенія для проекцій импульсоль реакцій въ точ-

$$\int_{t_0}^{t_1} \mathbf{Z} dt = c,$$

$$\int_{t_0}^{t_1} \mathbf{Z} dt = a^*,$$

$$\int_{t_0}^{t_1} \mathbf{Z} dt = b^*,$$

$$\int_{t_0}^{t_1} \mathbf{Z} dt = c^*,$$

HE HONFARMS;

$$\frac{dl [(x_0)_1 - (x_0)_0] - a' + a''}{dl [(y_0)_1 - (y_0)_0] - b' + b''}, \qquad (12)$$

$$0 = \int_{a} + c' + c'' :$$

И

$$\sum_{i} m_i x_i \left[(y_i^i)_i - (y_i^i)_o \right] = \hbar b^i,$$

$$\sum_{i} m_i x_i \left[(x_i^i)_i - (x_i^i)_o \right] = - \hbar \Delta_{\chi} + \hbar d^i,$$
(13')

ell g! (w, - wo) = p Sy,

гда 5, 0 , 5, 5, суть проеквін даннаго випульса, прило-

Такъ какъ при вращенія тіла около оси всобиє

a BL WacThocTH:

то уравленія (12') и (13') ив можемь перенисать вы виды

If
$$y_{\epsilon}(\omega_{1}-\omega_{0})=a'+a''$$
,

If $x_{\epsilon}(\omega_{1}-\omega_{0})=\dot{y}_{1}+\dot{b}+b''$,

$$0=S_{x}+\dot{c}+c''$$
;

(12")

$$\begin{cases}
0.(\omega_{1}-\omega_{0}) = h b^{n}, \\
0.(\omega_{1}-\omega_{0}) = -p S_{x} + h a^{n}, \\
0.(0, -\omega_{0}) = -p S_{x} + h a^{n}, \\
0.(13")$$

ERT

и

 $\mathcal{D}_{-} \sum_{i} m_{i} y_{i} x_{i},$ $\mathcal{E}_{-} \sum_{i} m_{i} x_{i} x_{i},$

притробъжные моменты инерпіи-

Зная \mathcal{L}_{\bullet} \mathcal{L}_{\bullet} , \mathcal{L}_{\bullet} , затёмь \mathcal{L}_{\bullet} , \mathcal{D}_{\bullet} , \mathcal{E}_{\bullet} в положевіе центра тяжести (\mathcal{L}_{\bullet} , \mathcal{L}_{\bullet}) ми сначала съ псиощью послёдняго изъ уравненій (13") находимъ приращеніе угловой скорости: ω_{\bullet} - ω_{\bullet} , а подставляя найденное для него значеніе въ остальныя изъ уравненій (13") и уравненій (12"), найдемъ боковие удари на ось (α' α'' δ' , δ) и сумму ударовъ по оси (C + C).

Енведеми теперь условія, необходиння и достаточныя для того, чтобы ось тёла совершенно не испытывала удара въ то время, когда само тёло ударь получаеть, т.е. чтобы:

$$a' \cdot 0$$
 , $a' \cdot 0$,
 $b \cdot 0$, $b' \cdot 0$,
 $c' + c'' \cdot 0$.

Изъ перваго изъ уравненій (12") сявдуеть, что для этого необходице, чтобы

- это условіе виражаєть, что центра тяжести должень лежать въ плоскости XCV, т.е. ет плоскости, проходящей черезь ось перпендикулярно ка направленію удара.

второе иза уравненій (12") вполей опредёляеть ту точку, ва которой ударь должень быть тёлу нанесень.

Въ самонъ дълъ, это уравнечие требуетъ, чтобв:

HO

следонательно:

HAR

т.е. разстояніе ф должно быть равно инадрату плеча инерціи тёла относительно оси врацентя тёла, раздёленному на разстояніе центра тяжести тёла ота этой оси. Са подобнаць вираженіемь мы уже встрічались, изучая колебаніе физическаго маятнима: оно есть не что иное, кака разстояніе между осью привіса
и осью мачаній, т.е. приведенчая длина физическаго маятника.

Третье изъ уравненій (12") требуетъ, чтоби $J_1 = 0$, но такъ канъ и $J_2 = 0$, то необходимо, чтоби $J_3 = 0$, значитъ импульсъ J долженъ бить перпендикуляревъ къ илоскости $\mathcal{N} \mathcal{O} \mathcal{I}_2$, т.е. къ той плоскости, въ которой заключается ось вращенія и центръ тяжести.

Наконоцъ, пореня дна изъ уравненій (15") требують, чтобы центробічные моменты инерпіл Д и & были нули, т.е., чтобы ось вращенія была главною осью внерцім гіле ві точкі ().

^{*}TROPETHYECKAR MEXAREKA". 4. II. Apog. H. B. MEMEPCKIÄ. 2.24.

Ест перечисленныя условія необходимы, но они и оостаточны, потому что, если они удовлетворяются, то

$$a' = 0$$
, $a'' = 0$, $b'' = 0$, $c'' = 0$.

Итакъ, для того, чтобы ось вращенія не испытывала удара, необходимы и достаточны слёдующія три условія

- 1) Ударъ долженъ быть направленъ перпендикулярно къ плоскости, проведенной черезъ ось гращенія и центръ тяжести тёла.
- 2) ударт должент бите расположент вт плоскости, перпендикулярной кт оси вращенія и пересткающей эту ось ет такой точкт , для которой ось вращенія есть главная ось инерціи ттла, в 3) разстояніе удара отт оси гращенія должно равняться разстоянію оть этой оси, какт оси привта, до соотвітствующей оси качаній.

Точка приложенія удара 🥄 въ этомъ случей называется ценмромъ удара.

Выведенныя три условія принимаются во вниманіе при уст-

Примърг. Валлистическій маятникъ.

раллистическій маятника - это прибора, служащій для изиаренія скорости снаряда.

Она состоить изъ правиника (пилиндра, сткрытаго со стороны одного изъ основаній), наполненняго землей и подейшеннаго при посредства рамы ка горизонтальной оси, вокруга которой она можеть вращаться (черт. 111). Снаряда, вступающій ва прівмника, производита отклоненіе маятника, по величина котораго нетрудно намти окорость снаряда.

Введемъ обовначенія:

Д. k² - моментъ инерціи маятника относительно оси вращенія:

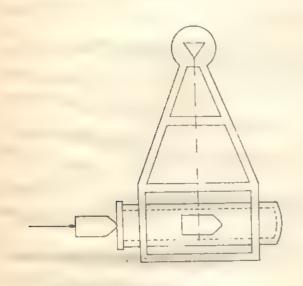
l - разотояніе пентра тяжести маятника отъ оси вращевія:

т .- масса скаряда,

скорость, съ которов снарядь вступаеть въ цилиндръ;

с - разстояніе центра тяжести снаряда стъ оси;

∞ - угловая скорость, которую получаеть маятникъ, выве-



Tepners 111.

денный жэт состоянія пскоя вслідствіе удара сняряда,

жаго отклоненія маятинка.

Количества движенія снаряда ві началі и ві конці удара равня соот-вітственно м. и в м.а и., слідовательно, импульст, которий снарядь сообщательно маятнику, равень:

а моменть этого импульса равень:

Моменть количества движенія самого маятника, которай въ началь удара миёль скорость нуль, а въ концё получиль угловую скорость ω , лослё удара будеть, очевидно, $\mathcal{M}, \dot{\chi}^*, \omega$.

Прираженіе момента количества движенія, которое получиль маятникь, должно быть равно моменту импульса:

OTKYAS

$$v = \frac{\text{ll } k^2 + m \omega^2}{m \omega} \omega . \tag{14}$$

Выразных угловую скорость ω черезь уголь отклоненій \star , пользуясь закономь живой силь.

Сила эдьсь дійствующая, именно, сила тяжести, имість потенціаль, слёдовательно, приращеніе живой сили равно разности значеній силовой функціи въ конці и въ началі удара:

MAN

откуда:

$$\omega^2 = \frac{4 \cdot q \cdot (m \cdot \alpha + ll \cdot l) \cdot \sin^2 \frac{1}{2}}{m \cdot \alpha^2 + ll \cdot k^2}$$

М

Отсюда следуеть, что угловзя скорость при одинаковых прочихь условіямь пропорціональна синусу половины угла отклоневія маятника.

Такимъ образомъ:

Нетрудво видёть, что первыя два условія, необходимия и достаточния для того, чтоби ось нашего маятника не испытывала удара, выполняются всегда; третье же условіе требуеть, чтоби

$$k^2 = \alpha^2$$
 where $\alpha l = k^2$.

Если и это условіє выполнено, тогда скорость у выразится сладующимь образомь:

OPAABABNIE.

RUHBHATHKA.

	Crp.
FHABA I. CKOPOCTS TOWNY (AONOANERIA)	5
§1. Виводъ вираженія для провиціи скорости точки	
на какую-угодно ось	5
§2. Приложенів выведенных формуль	8
§3. Годографъ скорости	10
FLABA II. SCHOPEBIE TOURS (Longaneris)	13
\$1. Связь между ускореніемь и скоростью точки, ем-	
чериивающей 1000гразь скорости	13
§2. Быводъ выраженія для провиціи ускорвнія точки	
на какую-угодно ось постояннаго или перешен-	
ного направленія	15
§3. Касательное и нормальное усноренів точки	18
PRABA III. OTHOCHTERSHOE W COCTABHOE ABREHIE TOWNW .	22
§1. Отновительное и переносное движение точки	22
Составное движения жочки	26
\$2. Опредпление абсолюжного и стносительного дви-	
женія точки	23
Первый случай. Тыло движется поступательно	29
Задача І. Опредъленіє восолюжного движенія	
точки, когда данув двихвнів тала и относи-	100
measure desirente mounu	29
Скорость и ускоренія ассолютнаго двихенія	200
1-so gayran	30
Задача II. Опредпленіе относительного движе	

	CTD.
нія жочки по отношенію къ трау, когда даны:	
поступательное движение тыла и адсолютное	
deuxenie nouxu	31
Скорость и ускореніє относительнаго движе-	
нія 1-10 случая	31
Второй случай. Тъло вращается вокругъ оси	32
Задача I. Опредпление ассолютного движения жоч-	
ки, когда дани: движенів тыла, еращающаюся	
около оди и ожносимельное двикенів точки .	32
Скорость и ускореніе аосолютнаю дейженія	
2-10 CAY465	33-34
Доогвочное ускорение (ускорение Кориолися)	35
Задача II. Опредъленіе относительного деихенія	
жочки, когда даны: двихенів жала, вращающа-	1
тося около оси и адсолюжное движеніе жочки	37
PRABA IV. ABREBIE TBEPAAPO TERA, NAPARRABHOE HEROABRE-	
НОЙ ПЛОСКОСТИ ИЛИ ДВИЖВВІВ ПЛОСКОЙ ВВИЗМВНЯВМОЙ ФИ-	
TYPE BE ES DNOCKOCTE	33
§1. Уравненія, свявывающія абсолютныя координаты то	_
чекъ фигуры съ ихъ опносительными координатами	38
Опредпленів приэкпорій	39
ПРИМВРЪ 1-8Й. Движение жапуна	39
ПРИМВРЪ 2-0Й. Злаинтическій циркуль	40
\$2. Скорости точенъ плосной фигуры	44
Изновенный центръ и вго координаты	
Вга движная и подвижная центроиды	46-47
CRABA V.	
\$1. Вращенів жевравіо тола вокруго неподвижной точ-	
KU	
Формулы, связывающія абсолютныя координамы то-	
NAVA CA OMNOCHMANAVAL Nº OÓROMAO	51

	CTP.
2. Скорости точект тала, вращающаюся вокругт не-	
подвижной почки	52
Узловая скорость тпла, отложенная по міновенной	
ocu	56
PAABA VI. ABHREHIE CBOSOAHAPO TBEPAAPO TBAA (oomia cay -	
чай движенія твердаго тала)	58
§1. Peomempuseckoe prmenie	58
Bunmosos deuxenis	60
§2. Аналитическое рашенів	52
PRABA VII. OTHOCUTERALOR ABUREHIE TORKU BE OBREWE CAYPAE	67
FAABA VIII. CAORENIE ABNULHIN TEEPAAFO TEAA	69
\$1. Obmis norozenis	69
\$2. Сложеніе поступательных движеній	70
§3. Сложеніе деиженій: еращательнаго вокругь ниното-	
рой оси и поступательного по направленію, перпен-	
дикулярному къ этой оси	71
§4. Сложенів вращеній вокругь параллельных в осей	74
Случай I. Сложение вращений вокруго нараллель-	
никъ осей въ одну и жу ке спорону	75
Случай II. Сложенів вращеній вопругь параллель-	
ныхъ осей въ разния спороны съ различными	
узловыми скоростями	76
Случай III. Сложение вращемий вокругь параллель-	
них осей во разния спорони со равники угло-	
емми скоростями	73
🕉. Сложение вращений вокругь осей, первопнающихся въ	
одной точни	79
Равложения вращения жила на два вращения вокругъ	
переспкающихся осей	
Угловая скорость составного вращенія	83
Разложение угловой скорости	46

KRRETHKA.

(Динамика точки)

	CTp.
TAABA I. MPANOAHEBUBOE ABHWEHIB	89
Случай I. Данная сила имнеть постоянную величину.	90
Случай II. Сила — функція орежени	92
Случай III. Сила - функція разспоянія двихущейся	
почки от почола координата	93
ПРИМВРБ. Движенів точки, на которую дпиствуєть	
сила примяженія къ неподвижному центру, про-	
порціональная разстоянію	98
Уравнение зармонического колесантя	99
Случай IV. Сила — функція скорости точки	102
1-00 pamenie	102
2-oe pawenie	103
Задача о двиненіи тякелой точки ег соправивля-	
musica apeda	105
Рошенів токъ случавов прямолинейнаго двиквніл,	
козда данная сила зависить оть двухь или прекъ	
пережиништь осличить	109
ЕРИН ФРЪ 2. Сима есть функція отъ разстоянія и	
скоросжи	110
Случай первый. "Запухающее" коледательное	
deuxexia	111
Случай второй. Прислиженів точки все время	
къ принявивания увятру	113
Caynas mpents	114

	Cab.
ПРЕМВРЪ 2. Сила естъ функція отъ еремень и раз-	
cmosnis	115
TAABA II. KPRBOANHENHOE ABNEERIE, OHPEABAEHIE KOTOPATO	
ПЕНВОДИТСЯ КЪ ОПРЕДЕЛЕНІЮ ДВУХЪ ИЛИ ТРВУЪ ДВИЖЕНІЙ	
прянолиненнях в	119
Движение почни въ плосности	119
ИРИНТРЪ 1. Ириволинейное движентв точки при	
dhüczein cuan mereczu	121
DPHNAPS 2. Rhusoauneinos deuxente nounu ahu	
дыйствій спят примяменія ко неподвикному	
центру, пропорціональной разомоянію	122
ПРЕМВРБ 8. Крисолинейное ∂виженіе мочки при	
дийомейи силы мяжести въ среди, сопротивле-	
ніе ношорой пропорціонально нереой степени	
скорости	123
ПРИМВРЪ 4. Криволинейнов движенів точки въ сре-	
да, сопромивление коморой пропорціонально	
нервой сменени скорости, при длиствіи сили	
привяженія ка неподейжкому центру, пропор-	404
ulongathod poscuonnin	
HEULOCKOE ABUERIE TOTEN	126
ПРИМВРЗ. Движенів жочки при дъйствіи пропориіокаль-	•
ных разотоянію оиль притиженія къ неподвижно-	
му центру и къ центру, дейхущемуся равномърно	
по оси	127
PRABA III. SAKOHU RHBOR CHAR	130
§1. Силы, импющія потенціаль	130
Силовая функція для силы тяжести	131
Силовая функція для силы притяженія и отталки-	
anuid	132

	orp.
Свойство силы, инпищей потонціаль (поверхности	
уровия)	134
Рабома силы, импющей поменціаль	139
§2. "Законъ сохраненія живой силы" или "законъ со-	
храненія полной энергіи вочки"	139
Нитеграль живой силы	140
ГЛАВА IV. "ЗАКОНЪ МОМЕНТОВЪ" ИЛИ "ЗАКОНЪ ПЛОДАДЕЙ"	142
§1. Количество движенія матеріальной точки	142
Аналитическія выраженія момента количества дви-	
женія относительно оси и относительно точки .	145
Свиторіальная скорость точки	146
Аналитическое выражение секториальной скорости	147
§2. "Законъ моментовъ" или "законъ площадей"	150
Случай I. Сила, приложенная къ почкъ, заключается	
въ одной плоскости съ коподвикной осъю	152
Нитеграли площадей	153
Случай II. На мочку дъйствуеть центрольная сила	154
PAABA V. ABUKBHIE TOUKH UPH ABUCTBIE UEHTPAALHON CHAR.	157
§1. Законы площадей и живой силы	157
§2. Формула Binet	158
§3. Выводъ законовъ Нъютона изъ законовъ Квплера.	160
§4. Опредпленіе движенія планеть и кометь подъ влі-	
янівив притяженія ко солнцу	163
PRABA VI. ABURRHIE TONKU DO DOBEPKHOCTU	174
\$1. Условія для скорости и ускоренія точки	174
§2. Реакція поверхности и дифференціальныя уравне-	
нія точки	177
\$3. Интегралы живой силы у площадей	180
§4. Опредпленів реакціи или давленія	182
\$5. Jadauu	184

	orp.
Задача I. Движеніе мяжелой почки по зладкой	
плоскости, составляющей съ воризоктожь ип-	
который узоль	184
Задача II. Движеніе точки по поверхности кру:-	
лого конуса подъ вліянівит сили примяженія	
по перпендикуляру къ оси этого конуса, со-	
ратно пропорціонально кусу равстоянія точ-	
ки ожъ оси о в е е е е е е е е е е е е е е е е е е	186
Задача III. Опредпленіе дасленія, которов оки-	
вываеть на поверхность шара двихущалом по	
neŭ mareaan moura	190
§6. Уравненія равновпоія точки, находящейся на глад-	
кой повержности	192
§7. Движенів точки по негладкой поверхнооти	193
ПРИМВРБ. Прямолинейное деихеніе мяхелой мочки	
по незадокой наклопной плоскости	195
CAABA VII. ABHEBHIR TOURH DO KPHBOR	197
• §1. Дифференціальныя уравненія движенія и реакція	
кривой	197
Реакція кривой	201
Давленів точки на кривую	202
\$2. Законъ живой силы	204
§3. Вторан форма дифференціальных уравненій дви	
женія точки по неподвижной кривой	205
§4. Катематическій (круговой) маятникъ	203
1) Движенів. Опредпленів движенія жочки по ок-	
ружности въ вертикальной плоскости	209
Опредпленів продолжительности одного размаха.	213
2) Давленів. Опрвоиленів давленія тяжелой жоч-	
от на окритности вержикальнаго криза, по кожо-	

	orpe
фой происходить колебательное движение	216
\$5. циклоидальный маниникъ	216
§3. Расновної в матеріальной точки на гладкой кри-	
30ù	221
§7. Дифференці эльныя уровненія движенія жочки по	
неглаской кривой	221
KHHETHKA CHCTENH TOUBKE.	
FRABA 1. CHCIENA NATEPIAZENNYE TOYENE	223
Неизипняемоя система	225
THARA II. ABUMBHIE CHCTENH CHOROGHUX'S NATEPIANSHUX'S TO-	
YEKB	227
§1. Дифференціальныя уравненія движенія	227
§2. Задача двухъ тилъ	229
PAABA 111. ABHMBHIR CHCFINA HECBOBOAHNY B NATEPIAABHNY B	
TOUBHE	237
§1. Кинематическія связи; условія для скорости и	
ускоренія	237
§2. Общія уравненія движенія системы несвободных в	
матеріальных почекь	239
§3. "Вовможныя перемъщенія" или "виртуальныя от-	
KAOHEHIA ^H MOUSK'S GUOMENU	241
§4. Идеальныя связи и связи съ тренівжъ	246
Уравненія системы съ k идвальными свявями	249
§5. Уравненія равновноїя опомежи мажеріальних в жо-	
46%	253
THABA IV. HAYARO BOSHOWHUX'S DEPENBREELH H HAYARO A'ARAM-	
BBPA	254

	Crp.
§1. Начало возможных перэмпщеній для случая рав-	
nosnois odnoŭ mounu	254
Начало возможных перемпщеній для случая рав-	
новьогя системы жочекь	259
принаръ. Зеловіе равнозноїн жижелой нипи одно-	
родной плотноски, гожиченной на двухь пря-	
мыхъ, составляющихъ уголь въ вертикальной	ī
плоскости	. 261
§2. Начало д' Аламбера для одной мочки и системы же)-
40%	262
§3. Начало возмочных в перешпценій для олучая движе	9-
нія одной точки и системы почека	266
ГЛАВА V. ЗАКОНЪ ДЪЙЖВИТА ЦЕПТРА ИНБЕЦІЯ (чли "закон	S
движенія центра тяжести")	. 270
§1. Общій ваконт бвиженія центра инвруіи	270
Внутреннія и внишчия силы	. 273
\$2. Занонъ сохраненія овижентя центра инеруги .	. 278
PRABA VI. SAKOUB MONBETOBE SAM SAKORE TREZARED	. 279
§1. Главный момента количество движения тачень си-	
стемы и главный меженть силь	279
\$2. Законъ площадви или законъ моментовъ	. 280
Частный случай. Главный моментэ выпинихо силь,	,
прикоренных в но почном системы, относительно	0
кахой-либо оси ревенъ нулк	. 285
§3. "Законт моментовъ" или "законт площадей" от от	⋣ −
носимельном г движении системы по отношению к	ъ
центру инериги	. 237
Законъ сохраненія плещадой еъ относимельном в	
движении системы по отновению из центру инер	-
uiu	_ 291

	CTP.
PRABA VII. SAHOHE MUBON CHAH	292
§1. Живая сила или кинетическая энергія системи :	292
Творежа Ковпід'а	294
§2. Работа силь, приложенных в къ системп	296
\$3. Законъ живой силы	298
§4. Силы, импошія поменціаль	301
§5. Интеграль живой силы. Законт сохраненія живой	
оилы. Законъ сохраненія полной внервіч	305
PAABA VIII. NOMBHTH HHEBUIN	308
§1. Иоменты инерціи относишельно осей, проходящихъ	
черват начало координать. Эллипсоидь инврији .	310
§2. Моменты инерціи относительно параллельных в осей :	316
§3. Примпры опредпленія моментовъ инвриіи тълъ од-	
нородной плотности	319
1) Моженты инерціи прямого параллелепипеда	319
2) Моженты инерціи круглаго цилиндра	320
В) Номентъ инерціи тара	322
TRABA IX. ABUNEHIE TBEFAARO TBAA	324
\$1. Поступательное движение твердаго тпла	326
§2. Вращеніє теврдаго тпла вокругь неподвижной оси	327
Физичесній маятникъ	329
Приведенная длина физического жаятника	331
Оборотный маятникъ	333
§3. Давленіе вращающагося жвердаго тпла на ось	333
ВРНИВРЪ. Опредъление дасления на соъ жажелаго	
твердаго тела, равномпрно вращающагося во-	
круга вершинальной оси	337
§4. Свойства главных освй инеруги вращающагося тт-	
Aa	339
§5. Движенів твердаго тила, параллельное неподвиж -	
HOŬ NAOCHOCMU	344

			Crp.
		Скольженів, котанів и скольженів, совдиненнов	
		съ патанівив	345
		ПРИМВРЕ. Движение мяжелого однородного кругла-	
		во цилиндра по наклонной плоскости, пред-	
		полагая, что существуеть тренів мехду ци-	
		линаромъ и плоскостью	345
PAA.	BA X.	TROPIS YAAPA	348
	§1.	Нампненів количество движенія и шипульсь силы	348
	§2.	Ударт точки о поверхность	353
	§3.	Coydapshie mapost	356
		Случай І. Ударь совершенно не упругить маровь	357
		Случай II. Ударъ соверженно упруших в маровъ .	359
		Случай III. Удара не вполна упруших жарова .	389
	§4.	Kocoŭ ydapa	362
	§5.	Дпистей удара на теврдов тпло, вращающееся	
		вожрузъ неподвижной оси	364
		Поленский компника	370









